Photometrische Untersuchungen und Helligkeitsbestimmungen in den Sternhaufen h und χ Persei.

HABILITATIONSSCHRIFT

zur Erlangung der Venia Legendi

der Hohen

naturwissenschaftlich-mathematischen Fakultät der Ruprecht-Karls-Universität zu Heidelberg

vorgelegt von

Dr. HEINRICH VOGT.

UNIVERSITY OF ILLINOIS LIBRARY

APR 8 1922

KARLSRUHE i. B.

Druck der G. Braunschen Hofbuchdruckerei
1921



Digitized by the Internet Archive in 2017 with funding from University of Illinois Urbana-Champaign Alternates

https://archive.org/details/photometrischeun00vogt

8523.82 V86p

Photometrische Untersuchungen und Helligkeitsbestimmungen in den Sternhaufen h und χ Persei.

Von H. Vogt.

Mit den Messungen hatte ich bereits 1914 begonnen, durch den Krieg unterbrochen konnte ich sie jedoch erst 1919 zu Ende führen. Das von mir benutzte Photometer ist am 8-zölligen Kann-Refraktor angebracht und besteht aus einer Verbindung von Zöllner- und Keilphotometer. Das Nicolsche Prisma eines früheren Zöllnerphotometers ist durch einen Keil mit Registriervorrichtung ersetzt. Als Lichtquelle für den künstlichen Stern dient einer kleine Glühlampe, vor welcher eine Mattscheibe angebracht ist. Die Elektrizität wird von einer Akkumulatorenbatterie geliefert. Um kontrollieren zu können, ob die Helligkeit des künstlichen Sterns während einer Messungsreihe konstant

bleibt, ist in den Stromkreis der Photometerlampe ein empfindliches Amperemeter eingeschaltet.

Bevor mit Helligkeitsmessungen begonnen werden konnte, mußte zuerst die Keilkonstante bestimmt und der Keil auf etwaige Fehler hin untersucht werden. Es geschah dies einmal mit Hilfe der Plejadensterne, für welche sehr genaue Helligkeitsbestimmungen von Müller und Kempf¹) vorliegen. Es sollte auf diese Weise zugleich der Anschluß an das Potsdamer System erlangt werden. Die folgende Tabelle gibt die Listennumner, den angenäherten Ort für 1900 und die Helligkeit der benutzten Plejadensterne nach Müller und Kempf.

Nr.	α 1900	δ 1900	mg	Nr.	a 1900	8 1900	mg	Nr.	α 1900	δ 1900	nıg
11	3 ^h 39 ^m 57 ^s	+24°15′	6.17	3 1	3 ^h 41 ^m 26 ^s	+24° 17'	7.99	77	3 ^h 41 ^m 5 ^s	+24°20′	10.42
12	43 48	23 25	6.51	32	41 42	23 18	8.03	78	44 36	24 30	10.43
13	41 24	23 48	6.68	33	41 32	23.22	8.05	79	42 22	23 35	10.52
14	43 I	23 33	6.72	34	39 56	23 44	8.12	80	43 13	24 20	10.53
15	40 5	24 13	6.75	35	40 19	23 53	8.29	81	38 17	24 5	10.54
16	43 24	24 5	7.01	37	39 30	23 43	8.33	83	38 19	23 47	10.71
17	44 2	23 33	7.10	38	40 39	23 19	8.40	84	40 59	23 16	10.72
18	41 2	24 13	7.15	40	38 30	24 5	8.44	85	41 21	23 31	10.72
19	41 32	23 59	7.18	42	41 5	24 31	8.54	86	40 13	23 45	10.73
20	42 33	24 2	7.23	45	39 37	24 9	8.85	87	41 22	23 36	10.74
2 I	41 22	23 25	7.24	60	39 45	23 59	9.70	88	40 24	23 11	10.76
22	44 56	23 40	7.28	64	39 42	24 19	10.00	89	38 6	24 11	10.82
23	41 25	23 30	7.31	66	41 56	23 38	10.06	90	41 44	23 42	10.84
24	39 41	24 I	7.53	67	44 1	23 39	10.08	91	38 18	23 43	11.08
25	41 28	23 36	7.53	68	43 34	24 20	10.14	92	39 53	24 7	11.08
26	40 30	23 57	7.63	69	43 58	23 14	10.15	93	38 14	24 26	11.25
27	44 30	24 12	7.78	71	42 3	23 48	10.20	94	39 45	24 7	11.30
28	43 19	24 6	7.82	72	42 29	23 45	10.21	95	42 1	23 10	11.44
29	43 59	24 3	7.84	73	42 22	23 20	10.29	96	3 38 29	+24 17	11.81
30	3 40 17	+23 53	7.84	75	3 40 42	+23 29	10.35				

In der nächsten Tabelle sind die Messungen zusammengestellt, die zur Bestimmung der Keilkonstante dienten. Die erste Spalte gibt das benutzte Sternpaar (ein heller und ein schwacher Stern), die zweite die Helligkeitsdifferenz nach Müller und Kempf (für Extinktion korrigiert), die dritte und vierte die Keilablesungen (Mittel

aus 4 Einstellungen) für beide Sterne, die fünfte deren Differenz, die sechste die sich daraus ergebende Keilkonstante und die siebte die Stelle, für welche diese Keilkonstante gilt.

¹) A.N. 3587—3588.

Sternpaar	dm	A_{1}	A_2	dA	K	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	Sternpaar	dm	$A_{\mathtt{I}}$	A_2	đΑ	K	$\frac{A_1 + A_2}{2}$
11—60	3.53 3.53 3.52 3.54	15.37 15.60 16.40 12.25	39.08 37.58 39.08 37.28	23.71 21.98 22.68 25.03	0.1489 1606 1552 1414	27.23 26.59 27.74 24.77	2686	3.10 3.10 3.09 3.09	25.28 22.28 22.78 23.75	43·33 41·15 42·05 43·38	18.05 18.87 19.27 19.63	0.1717 1643 1604 1574	34·31 31·72 32·42 33·57
1269	3.64 3.64 3.64 3.64	19.55 16.03 . 17.68 17.83	42·35 41·95 40·58 41·13	22.80 25.92 22.90 23.30	1596 1404 1590 1562	30.95 28.99 29.13 29.48	27—78	2.65 2.65 2.65 2.65	24.15 20.93 23.95 23.66	40.63 39.78 40.75 40.67	16.48 18.85 16.80 17.01	1608 1406 1577 1558	32.39 30.36 32.35 32.17
13-66	3·38 3·38 3·38 3·39	22.10 16.75 18.35 16.98	43.43 40.15 39.98 41.52	21.33 23.40 21.63 24.54	1585 1401 1563 1381	32.77 28.45 29.17 29.25	28—80	2.71 2.71 2.71 2.72	24.30 23.94 25.58 25.26	41.73 41.53 42.88 43.05	17.43 17.59 17.30 17.79	1555 1541 1566 1529	33.02 32.74 34.23 34.16
14-73	3·57 3·57 3·57 3·57	22.48 16.75 18.63 18.43	44.88 38.30 42.33 39.74	22.40 21.55 23.70 21.31	1594 1657 1506 1675	33.68 27.53 30.48 29.09	29—79	2.68 2.68 2.68 2.68	24.48 24.78 24.50 23.61	42.15 43.68 42.43 42.05	17.67 18.90 17.93 18.44	1517 1418 1495 1453	33·32 34·23 33·47 32·83
15-64	3.25 3.25 3.25 3.25	14.53 12.95 23.38 19.40	33.63 32.60 42.37 38.40	19.10 19.65 18.99 19.00	1702 1654 1711 1711	24.08 22.78 32.88 28.90	30—83	2.87 2.87 2.87 2.87	26.13 26.10 26.48 25.50	42.58 43.45 45.27 43.85	16.45 17.35 18.79 18.35	1745 1654 1527 1564	34·36 34·78 35·88 34·68
16—68	3.13 3.13 3.13 3.14	25.90 19.78 21.55 20.40	46.66 38.05 39.62 38.68	20.76 18.27 18.07 18.28	1508 1713 1732 1718	36.28 28.92 30.59 29.54	31—94	3.31 3.31 3.31 3.31	26.87 27.68 28.78 25.62	47.15 46.80 48.48 46.04	20.28 19.12 19.70 20.42	1632 1731 1680 1621	37.01 37.24 38.63 35.83
17-67	2.98 2.98 2.97 2.99	21.03 20.13 20.64 22.70	40.20 39.28 39.78 40.33	19.17 19.15 19.14 17.63	1555 1556 1552 1696	30.62 29.71 30.21 31.52	32-95	3.41 3.41 3.41 3.41	26.63 27.35 25.71 26.15	48.05 48.97 47.59 46.30	21.42 21.62 21.88 20.15	1592 1577 1559 1692	37·34 38.16 36.65 36.23
18—77	3.27 3.27 3.27 3.27	18.18 18.28 20.00 21.48	38.83 40.25 40.38 42.13	20.65 21.97 20.38 20.65	1584 1488 1605 1584	28.51 29.27 30.19 31.81	3384	2.67 2.68 2.67 2.68	26.15 27.06 27.02 28.78	42.55 43.61 45.55 45.48	16.40 16.55 18.53 16.70	1628 1619 1441 1605	34·35 35·34 36.29 37·13
19—71	3.02 3.02 3.02 3.02	22.63 21.54 20.03 20.90	42.95 40.85 41.30 40.13	20.32 19.31 21.27 19.23	1486 1564 1420 1570	32.79 31.20 30.67 30.52	3490	2.72 2.72 2.72 2.73	27.40 26.04 25.00 26.68	43.60 42.80 41.97 43.80	16.20 16.76 16.97 17.12	1679 1623 1603 1595	35.50 34.42 33.49 35.24
20-72	2.98 2.98 2.98 2.98	21.75 20.65 22.60 20.98	40.68 40.48 41.53 39.63	18.93 19.83 18.93 18.65	1574 1503 1574 1598	31.22 30.57 32.07 30.31	35-89	2.53, 2.53 2.53 2.53	25.88 26.75 27.65 27.95	43·25 43·75 43·54 43·78	17.37 17.00 15.89 15.83	1457 1488 1592 1598	34·57 35·25 35·60 35·87
21—75	3.11 3.11 3.11 3.12	23.55 18.78 19.90 22.70	41.98 38.03 40.40 43.32	18.43 19.25 20.50 20.62	1687 1616 1518 1513	32.77 28 41 30.15 33.01	37-91	2.75 2.75 2.75 2.76	28.28 29.58 27.98 26.00	46.33 47.83 47.70 44.25	18.05 18.25 19.72 18.25	1524 1507 1395 1512	37.31 38.71 37.84 35.13
22-67	2.80 2.80 2.80 2.80	22.50 19.68 22.03 20.63	42.10 38.85 41.12 40.63	19.60 19.17 19.09 20.00	1429 1461 1467 1400	32.30 29.27 31.58 30.63	3888	2.36 2.36 2.36 2.37	30.23 28.75 27.25 29.10	45.75 43.50 41.15 42.75	15.52 14.75 13.90 13.65	1521 1600 1698 1736	37.99 36.13 34.20 35.93
23—85	3.41 3.41 3.41 3.41	22.38 20.43 21.95 22.17	42.53 41.25 44.25 43.70	20.15 20.82 22.30 21.53	1692 1638 1529 1584	32.46 30.84 33.10 32.94	40—96	3·37 3·37 3·37 3·37	28.08 31.20 27.93 33.17	47.73 51.24 48.79 54.50	19.65 20.04 20.86 21.33	1715 1682 1616 1580	37.91 41.22 38.36 43.84
24-81	3.01 3.01 3.01 3.01	23.15 20.53 20.55 22.46	42.43 40.55 40.65 42.23	19.28 20.02 20.10 19.77	1561 1503 1498 1523	32.79 30.54 30.60 32.35	42-93	2.7 I 2.7 I 2.7 I 2.7 I	28.67 28.03 30.03 29.10	44.70 44.27 46.30 46.10	16.03 16.24 16.27 17.00	1691 1669 1666 1594	36.69 36.15 38.17 37.60
25—87	3.21 3.21 3.21 3.21	20.48 21.83 26.30 24.90	40.93 40.44 44.90 43.96	20.45 18.61 18.60 19.06	1570 1725 1726 0.1684	30.71 31.14 35.60 34.43	45—92	2.23 2 23 2.24 2.23	30.88 32.35 30.18 32.75	44.03 45.73 42.90 46.60	13.15 13.38 12.72 13.85	1696 1667 1761 0.1610	37.46 39.04 36.54 39.68

Nimmt man als Abszisse $\frac{A_1 + A_2}{2}$ und als Ordinate K, so zeigt die graphische Darstellung, daß die Keilkonstante nicht für alle Stellen des Keils denselben Wert hat. Sie ändert sich zwar an keiner Stelle sprunghaft, nimmt aber nach dem dickeren Ende des dunklen Keils hin stetig zu Durch Ausgleichung ergibt sich:

$$K = 0.1420 + 0.00049 \cdot n$$

als Keilkonstante für die Stelle des Keils, welche der Ablesung n. Millimeter entspricht.

Dieser Gang in der Keilkonstante kann verschiedene Ursachen haben. Einmal kann die Konstruktion des Keils eine fehlerhafte sein. Oder es kann auch eine physiologische Erscheinung vorliegen, die dadurch hervorgerufen wird, daß das verschiedene Aussehen des künstlichen und des natürlichen Sterns sich bei großer Helligkeit anders geltend macht als bei geringer. Schließlich wäre es möglich, daß die Potsdamer Plejadenhelligkeiten nicht genau dem logarithmischen Verhältnis 0.4 entsprechen, sondern daß bei den schwächeren Sternen eine Größenklasse einen kleineren Helligkeitsunterschied darstellt als bei den helleren.

Um die wahre Ursache zu finden, wurde folgendermaßen verfahren: Eine Anzahl in ihrer Helligkeit sehr verschiedener Plejadensterne wurde zweimal gemessen und zwar einmal wie gewöhnlich, beim andern Mal wurde der künstliche Stern durch ein Rauchglas abgeblendet. Aus diesen Messungen wurde zunächst mit Hilfe einer mittleren Keilkonstante der Blendwert B des Rauchglases berechnet Er ergab sich zu 1.45 mg. Dann wurde rückwärts für die verschiedenen Stellen des Keils die Keilkonstante bestimmt. Es ist $K = \frac{B}{A_1 - A_2}$, wenn A_1 die Ablesung ohne Rauchglas, A_2 die mit Rauchglas bedeutet. Die Ergebnisse enthält die folgende kleine Tabelle und zwar gibt die erste Spalte die Keilkonstante und die zweite die Stelle, für welche sie gilt. Jeder der 7 Werte beruht auf 6 vollständigen Messungen oder 24 Einstellungen.

K	$A_1 + A_2$	K	$\frac{A_1 + A_2}{2}$
0.1509 1523 1549 0.1569	16.87 20.56 23.61 27.88	0.1557 1595 0.1640	32.02 38.46 41.08

Durch Ausgleichung ergab sich:

$$K = 0.1430 + 0.00046 \cdot n.$$

Es wurde also als Koeffizient des fortschreitenden Gliedes fast genau derselbe Wert (0.00046 statt 0.00049) gefunden wie bei der Bestimmung der Keilkonstante mit den Plejaden. Die Ursache für den Gang in der Keilkonstante kann

also nicht physiologischer Art sein. Denn bei der zweiten Bestimmung der Keilkonstante wurde jeder einzelne Stern zwar an zwei verschiedenen Stellen des Keils aber bei genau derselben Helligkeit und genau demselben Aussehen gemessen, so daß sich keine physiologischen Fehler geltend machen konnten. Die Tatsache, daß die Plejadenhelligkeiten dieselbe Keilkonstante ergaben wie die Abblendung des künstlichen Sterns, ist aber auch wieder zugleich ein Beweis für die Korrektheit des Potsdamer Systems. Als einzige Erklärung für den Gang in der Keilkonstante bleibt nur die Annahme, daß eine der Keilflächen (des dunklen Keils) nicht genau eben, sondern ein wenig konkav geschliffen ist. In diesem Fall muß die Keilkonstante nach dem dickeren Ende des Keils hin größer werden.

Das für Messungen in Betracht kommende und auch untersuchte Keilstück ist etwa 40 mm (der ganze Keil 75 mm) lang. Auf diese Länge nimmt der dunkle Keil ungefähr um 0.6 mm an Dicke zu. Hieraus kann man mit Hilfe der Keilkonstante auch den Krümmungsradius der Keilfläche berechnen. Er ergibt sich zu 20 bis 25 Metern. Oder denke ich mir eine Tangentialebene an die Keilfläche gelegt, so beträgt der größte Abstand zwischen beiden für das in Betracht kommende Keilstück kein 0.01 mm. Es genügt also schon ein sehr geringer Fehler in der Konstruktion des Keils, um den Gang in der Keilkonstante zu erklären.

Zur Vereinfachung der Reduktion von Messungen empfahl es sich, eine Tabelle herzustellen, welche die Korrektionen gibt, nach deren Anbringung an den Keilablesungen man mit einer einfachen und festen Keilkonstante zu rechnen hat. Es gibt die folgende Tabelle die Korrektionen zur Reduktion auf die Keilkonstante K = 0.1500. A bedeutet die Keilablesung, C die daran anzubringende Korrektion. Zugrunde gelegt ist die aus den Plejadenmessungen erhaltene Keilkonstante $K = 0.1420 + 0.00049 \cdot n$.

A	С	A	С	_1	C
10 mm	+0.07 mm	27 mm	+0.19 mm	44 mm	+1.27 mm
11	+0.05	28	+0.23	45	+1.36
12	+0.03	29	+0.27	46	+1.46
13	+0.02	30	+0.31	47	+1.56
1.4	+0.01	31	+0.36	48	+1.66
15	0,00	32	+0.41	49	+1.77
16	0.00	33	+0.46	50	+1.88
17	0.00	34	+052	51	+1.99
18	0.00	35	+0.58	52	+2.11
19	10.0+	36	+0.64	53	+2.23
20	+0.02	37	+0.71	54	+2.35
21	+0.04	38	+0.78	55	+2.47
22	+0.05	39	+0.85	56	+2.60
23	+0.07	40	+0.93	57	+2.73
2.1	+0.10	41	10.1+	58	+287
25	+0.13	42	+1.00	59	+3.01
26	+0.16	43	+1.18	60	+3.15

Nachdem der Keil hinreichend genau untersucht und die Keilkonstante fest gelegt war, wurden noch einige Untersuchungen über systematische Fehlerquellen angestellt. Erstens wurde geprüft, inwieweit die Objektivöffnung auf die Messung eines bestimmten Helligkeitsintervalles Einfluß hat und ob es erlaubt ist, nicht allzu starke kreisförmige Objektivblenden ohne weiteres anzuwenden. Zu diesem Zweck wurde eine Anzahl von Sternpaaren unter Anwendung von mehreren ganz verschieden starken kreisförmigen Objektivblenden gemessen. Es ergab sich hierbei, daß bei mäßiger Abblendung (bis etwas zur Hälfte des Objektivs) die Objektivöffnung keinen Einfluß auf die Messungen zu haben scheint, bei sehr starker Abblendung dagegen scheint sich bei mir ein geringer Einfluß dahin geltend zu machen, daß ich ein bestimmtes Helligkeitsintervall bei Anwendung der Blende etwas kleiner messe als bei freiem Objektiv. Zu erklären ist dies vielleicht auf folgende Weise: Infolge der Beugungserscheinungen, die bei starker zentraler Abblendung auftreten, erscheint mir jeder Stern ein wenig zu schwach. Und da sich die Beugungserscheinungen bei hellen Sternen mehr bemerkbar machen als bei schwachen, muß ich den Helligkeitsunterschied zweier Sterne bei Anwendnng einer sehr starken Objektivblende ein wenig kleiner messen als bei freiem

Außerdem wurde geprüft, welchen Einfluß die Helligkeit des Himmelshintergrundes auf die Messung schwacher Sterne hat. Dabei wurde folgendermaßen verfahren: Bei verhältnismäßig hellem Himmelshintergrund wurde eine Anzahl sehr schwacher Sterne einmal bei freiem Objektiv und einmal unter Anwendung einer Objektivblende gemessen und so der Blendwert der letzteren bestimmt. Dann wurde das Gesichtsfeld und damit auch der Himmelshintergrund durch ein Rauchglas abgeblendet und wieder der Blendwert der Objektivblende mit einigen gerade noch sichtbaren Sternen bestimmt. Dabei ergab sich im ersten Fall durchschnittlich ein etwas größerer Blendwert als im zweiten. Benutzte ich aber zu den Messungen Sterne, welche auch bei aufgesetzter Objektivblende noch verhältnismäßig hell waren, so zeigte sich dieser Unterschied nicht. Hieraus kann man entnehmen, daß ich bei hellem Himmelshintergrund die Helligkeit sehr schwacher Sterne etwas zu klein messe. Es nimmt nun mit heller werdendem Himmelshintergrund theoretisch die scheinbare Helligkeit eines sehr schwachen Sternes schneller ab als die eines hellen. Denn ist h die Helligkeit eines Sternes, die er bei ganz dunklem Grund für unser Auge haben würde, und g die Intensität des Grundes, so wird die Stelle, wo der Stern steht, für unser Auge die Gesamthelligkeit g + hbesitzen und die entsprechende Empfindungsdifferenz dE zwischen Stern und Himmelshintergrund wird daher nach dem Fechnerschen Gesetze ausgedrückt sein durch die

Gleichung $dE = c \cdot \log \frac{g + h}{g}$. Für einen sehr schwachen Stern aber nimmt dE mit heller werdendem Himmelshintergrund schneller ab als für einen hellen Stern. Dasselbe gilt jedoch nicht nur für den natürlichen, sondern auch für den künstlichen Stern, und es dürfte sich demnach doch keine Abhängigkeit der Messungen von der Helligkeit des Himmelshintergrundes ergeben. Daß eine solche vorhanden ist, muß wohl dadurch zu erklären sein, daß der natürliche und der künstliche Stern infolge ihrer etwas verschiedenen Form durch den Himmelsgrund in ihrer scheinbaren Helligkeit an der Grenze der Sichtbarkeit etwas verschieden beeinflußt werden. In mondhellen Nächten ist es deshalb auch nach Möglichkeit zu vermeiden, sehr schwache Sterne zu messen.

Schließlich möchte ich noch eine etwas sonderbare Fehlerquelle erwähnen, auf die ich zufällig stieß und die ich dann etwas näher untersuchte. Es handelt sich wieder um die Messung von sehr schwachen, gerade noch sichtbaren Sternen. Messe ich einmal, indem ich den künstlichen Stern zuerst viel heller als den natürlichen mache und dann seine Helligkeit allmählich verringere, bis sie der des natürlichen gleich ist, und messe dann wieder, indem ich den künstlichen Stern zuerst auslösche und dann bis zu der sehr geringen Helligkeit des natürlichen aufleuchten lasse, so ergibt sich zwischen den beiden Messungen eine verhältnismäßig große und ziemlich konstante Differenz von ungefähr 0.2 mg. Die größere Helligkeit bekomme ich nach der ersten Meßart. Um aber noch einmal darauf hinzuweisen, es handelt sich hierbei nur um Messungen an der Grenze der Sichtbarkeit. Eine Erklärung für die Erscheinung weiß ich nicht. Vielleicht hängt sie damit zusammen, daß bei der ersten Meßmethode die Stelle der Netzhaut, auf der sich das Bild des künstlichen Sterns projiziert, anfangs verhältnismäßig stark gereizt wird und deshalb dann für sehr geringe Lichtreize weniger empfindlich ist als bei der zweiten Methode, wo sie ausgeruht ist. Möglicherweise ist aber auch die Ursache darin zu suchen, daß im ersten Fall der künstliche Stern, wo er hell ist, in die Sehgrube gebracht wird und dann dort bleibt, während es sich im zweiten Fall vielleicht mehr um ein Sehen außerhalb der Sehgrube, also um das sogenannte indirekte Sehen handelt. Für die letzte Erklärung spricht einmal die Tatsache, daß bei der zweiten Meßart der künstliche Stern ein etwas verwaschenes Aussehen hat, außerdem daß die erste Meßart die richtigen Helligkeiten ergibt, wie aus den Messungen von bekannten Helligkeitsintervallen hervorgeht.

Nachdem auch die Untersuchungen über systematische Fehlerquellen abgeschlossen waren, wurde mit der photometrischen Vermessung der beiden Sternhaufen h und χ Persei begonnen.

Visuelle Helligkeitsschätzungen liegen bereits vor für h Persei von Oertel 1), für χ Persei von Pihl 2), photographische für beide Haufen von Bronsky und Stebnitzky 3) (zum Teil Messungen). Für meine Sterne in betracht kommende Helligkeitsmessungen wurden ausgeführt auf visuellem Wege in h Persei von Lindemann 4), in χ Persei von Ceraski 5) und Vogel 6), auf photographischem Wege in beiden Haufen von Schwarzschild 7) und Messow 8). Für einige Sterne gibt auch der Potsdamer und der Havard-Katalog Helligkeiten.

Den Arbeiten von Oertel und Pihl sind Karten beigegeben, welche mir zur Orientierung dienten.

Zunächst habe ich in jedem der beiden Haufen sechs, also im ganzen zwölf Hauptsterne ausgewählt, welche mit den römischen Ziffern I bis XII benannt werden sollen. Die folgende Tabelle gibt ihre Positionen für 1890 nach Bronsky und Stebnitzky. Außerdem enthält die zweite Spalte die Sternbezeichnungen nach Oertel (h Persei) resp. Pihl (n Persei).

		h Persei				χ Persei	
Nr.	Oertel	α 1890	δ 1890	Nr.	Pihl	α 1890	δ 1890
I	19	2 ^h 11 ^m 30.31	+56°39′37″4	VII	144	2 ^h 15 ^m 6.47	+56° 44′ 31″1
II	52	10 44.95	41 54.9	VIII	110	14 30.36	46 3.5
III	65	10 7.69	34 46.7	IX	122	14 43.40	42 15.5
IV	45	10 46.90	38 27.3	X	76	14 7.13	39 41.6
V	54	10 34.06	41 54.5	XI	141	15 1.45	41 48.8
VI	46	10 43.86	39 0.6	XII	123	14 44.12	43 59.0

Die nächste Tabelle gibt die gemessenen Helligkeits-

differenzen je zweier in ihrer Helligkeit aufeinanderfolgenden Fundamentalsterne in demselben Sternhaufen, außerdem die Messungen, welche die beiden Haufen miteinander verbinden. Und zwar enthält die erste Spalte die Bezeichnung des Sternpaares, die zweite den Tag der Beobachtung, die dritte und fünfte die den beiden Sternen entsprechenden und noch nicht verbesserten Keilablesungen, die vierte und sechste die für Extinktion und zur Reduktion auf die Keilkonstante 0.1500 korrigierten Ablesungen, die siebte die Helligkeitsdifferenz der beiden Sterne in mm, die achte die Differenz in Größenklassen und die letzte den Mittelwert aus zehn resp. fünf Messungen.

Stern	paa	1914	A_{1}'	A_{I}	A_2'	A_2	dA	dm	Mittel	Sternpaar	1914		$A_{\mathtt{I}}'$	$A_{\mathtt{I}}$	A_2'	A_2	dA	dm	Mittel
II-	T	Februar 2 März 29 » 31 April 16 » 17	35.31 29.20 30.30 28.57 30.13	35.84 29.41 30.13 28.69 30.26	20.37 20.68 18.65	26.79 20.31 20.18 18.53 20.46	9.05 9.10 9.95 10.16 9.80	1.36 1.37 1.49 1.52 1.47		IV—III	Juni 2 » 2 » 3		35.13 34.47 33.54 30.60 32.40			29.73 28.46 25.76	4.07 4.21	0.61 0.63 0.62	0.55
	-1	» 18 Juni · 20 » 29 » 30 Juli 19	26.23 24.62 24.51 22.40 24.13	24.85 23.09 23.34 20.77 22.94	16.04 15.08 11.98	15.97 14.30 14.10 10.42 14.53	8.88 8.79 9.24 10.35 8.41	1.33 1.32 1.39 1.55 1.26			» 3	9	37.80	41.21 39.63 37.39	40.20 36.42 34.47 32.83	36.11 34.93 32.14	5.10	0.77 0.71 0.79	
III-	– II	Februar 2 März 29	34.90 33.76 34.90 34.08 33.98	34.98 32.98 34.54 34.31 34.36	30.00 30.54 29.75 28.58	30.42 28.97 30.00 29.78 28.68	4.56 4.01 4.54 4.53 5.68	o.6o o.68 o 68 o.85	0.72	V—IV	Juni 2 » 2 » 3	9	32.81	40.28 37.15 .32.97	36.35 35.74 35.00 32.66 27.19 31.25	34.99 34.54 32.73 27.10	5.87	0.86 0.77 0.86 0.66 0.88 0.75	0.79
		» 18 Juni 20 » 29 • 30 Juli 19	32.29 33.95 32.35 27.40 29.53	32.46 34.34 31.84 26.67 28.30	28.57 26.75 23.72	27.93 28.69 26.01 22.83 23.75	4·53 5·65 5·83 3·84 4·55	0.68 0.85 0.87 0.58 0.68			» 3 April 1	9 1 6	45.56 44.85 43.44 44.27	46.13 42.35 44.38	41.74 41.28 39.19 39.80	37.86 39·44		0.67	
IV-	-III	Februar 2 März 29 31 April 16 17	38.23	38.51 34.11 35.22	35.22 34.33 30.95 31.96 33.76	34.38 31.22 32.20	4.13 2.89 3.02	0.44 0.62 0.43 0.45 0.69	0.55	VI—V	Juni 2 » 2 » 3	8	41.66 41.55 41.12 38.83	42.53 41.98 39.54	40.23 37.77 38.20 36.37 33.98 35.87	41.12 37.83 38.93 36.86 34.37 36.43	4.25 3.60 5.12 5.17	0.77	0.67

¹⁾ Neue Annalen der k. Sternwarte Bogenhausen. Bd. 2.

²⁾ The Stellar Cluster & Persei. Christiania 1891.

³) Mèmoires de l'acad. imp. des sciences de St. Pétersbourg, VIII. série. Classe physico-mathématique, vol. II, Nr. 7, 1895.

⁴⁾ Bulletin de l'Acad. des Sciences de St.Pétersbourg, 1895, Janvier.

⁵) Annales de l'Observ. de Moskou. Deuxième Série. Vol. III, Livre II.

⁶⁾ Der Sternhaufen z Persei. Leipzig 1878. Engelmann.

 $^{^7)}$ Beiträge zur photogr. Photometrie der Gestirne. Publikationen d. v. Kuffnerschen Sternwarte. Bd. 5.

⁸) Astron. Abh. der Hamburger Sternwarte in Bergedorf, Bd. 2, Nr. 2, 1913.

Sternpaar	1914	A_{I}'	$A_{\mathbf{I}}$	A_2'	A_2	dA	dm	Mittel	Sternpaar	1914	A_1'	A_{I}	A_2'	A_2	dA	.dm	Mittel
VIII	Februar 2	24.38 23.49 23.38 18.28 27.63	24.10 23.38 22.59 17.27 27.65	19.33 18.11 19.63 13.94 22.15	18.95 17.92 18.78 12.90 22.02	5.15 5.46 3.81 4.37 5.63	0.77 0.82 0.57 0.66 0.84	0.73	XlX	Februar 2 März 29 » 31 April 16 » 17 » 18	46.21 44.09 41.10 40.74 43.00 42.35	46.34 45.32 41.99 41.66 44.18 41.83	42.12 40.64 37.23 37.09 37.98 37.28	41.84 41.56 37.83 37.75 38.76 36.25	4.50 3.76 4.16 3.91 5.42 5.58	0.68 0.56 0.62 0.59 0.81	
VIII—VII	Februar 2 März 29 3 31 April 16	36.67 33.43 30.17 32.18 33.48	37·33 33.90 30·33 32·47 33.69	29.35 24.75 22.12 23.54 24.70	29.63 24.83 22.01 23.51 24.57	7.70 9.07 8.32 8.96 9.12	1.16 1.36 1.25 1.34 1.37	1.30		Juni 20 3 29 3 30 Juli 19	45.42 40.14 37.36 39.51	45.69 40.79 37.57 40.33	41.55 35.32 34.06 34.62	41.40 35.62 33.98 35.13	4.29 5.17 3.59 5.20	0.64 0.78 0.54 0.78	
	» 18 Juni 20 29 30 Juli 19	33.38 29.18 28.64 25.90 28.42	32.26 27.59 27.30 25.42 27.71	24.43 21.20 21.48 16.78 19.32	19.41 19.80 16.02 18.32	9.28 8.18 7.50 9.40 9.39	1.39 1.23 1.13 1.41 1.41		XII-XI	Februar 2 März 29 » 31 April 16 • 17 » 18	48.10 47.00 45.20 42.63 47.03 44.38	48.55 48.42 45.55 42.55 47.40 43.62	44.75 44.90 42.69 40.13 43.92 41.97	44.82 46.10 42.80 39.87 43.99 40.99	2.75	0.56 0.35 0.41 0.40 0.51	0.45
IX—VIII	Februar 2 März 29 * 31 April 16 * 17	39 78 37.61 34.96 36.55 37.88	40.39 38.31 35.38 37.10 38.21	35.70 33.38 30.17 31.74 33.70	35.99 33.81 30.33 32.01 33.84	4.40 4.50 5.05 5.09 4.37	o.66 o.68 o.76 o.76 o.66	0.74		Juni 20 » 29 » 30 Juli 19	43.53 42.15 40.25 41.02	42.63 41.42 41.13 41.96	40.60 39.70 37.93 37.45		3.23 2.62 2.53 3.84	0.48 0.39 0.38 0.58	
111	Juni 20 30 Juli 19	37.62 32.33 31.97 30.21 30.68	38.10 31.99 31.10 29.19 30.09	32.87 27.12 26.95 25.03 26.28	33.05 26.47 25.76 23.88 25.45	5.05 5.52 5.34 5.31 4.64	0.76 0.83 0.80 0.80 0.70	0.74	VIII—II	Februar 2 ** 3 März 30	34.23 32.19 32.10 27.93 30.58	34.36 32.41 31.64 26.89 30.65	30.40 28.96 26.75 24.63 27.58	30.31 29.04 26.01 23.46 27.52	4.05 3.37 5.63 3.43 3.13	0.61 0.51 0.84 0.51 0.47	0.59
X-IX	Februar 2 März 29 31 April 16 3 17 3 18	41.16 40.83 36.53 36.76 38.75 38.22	41.76 40.66 36.91 37.36 39.49 37.91	37.58 38.08 33.38 34.32 36.58 35.93	37.88 37.64 33.55 34.76 37.16 35.49	3.88 3.02 3.36 2.60 2.33 2.42	0.58 0.45 0.50 0.39 0.35 0.36	0.45	IX—III	Februar 2 " 3 März 30 April 16 " 17	39.10 36.61 37.45 34.85 33.55	39.56 37.15 37.25 35 29 32.13	34.48 32.94 32.78 31.00 30.25	34.63 33.24 32.29 31.23 28.64	4.93 3.91 4.96 4.06 3.49	0.74 0.60 0.74 0.61 0.52	
ls.	Juni 20 » 29 » 30 Juli 19	36.78 36.78 34.65 36.80	36.33 35.29 34.05 35.74	33.56 34.20 32.42 33.45	32.95 32.52 31.59 32.23	3.38 2.77 2.46 3.51	0.51 0.42 0.37 0.53		X—IV	Februar 2 3 März 30 April 16 17	41.14 38.15 40.68 41.03 36.80	41.66 38.78 40.71 40.75 35.74	38.23 35.13 37.25 37.80 32.67	38.51 35.57 36.98 37.06 31.31	3.15 3.21 3.73 3.69 4.43		

Aus den obigen Messungen ergibt sich, wenn man die Helligkeit des ersten Hauptsternes gleich Null setzt, folgendes Fundamentalsystem:

Hauptste	ern I	0.00	Hauptster	n VII	0.72
>>	II	1.41	>>	VIII	2.02
>>	III	2.13	>>	IX	2.76
>>	IV	2.68	>>	X	3.21
>>	V	3.47	»	XI	3.89
»	VI	4.14	»	XII	4.34

In dieses Fundamentalsystem waren die übrigen zur Beobachtung ausgewählten Sterne einzufügen und zwar sollten mit je zwei aufeinanderfolgenden Hauptsternen nach Möglichkeit nur die Sterne verbunden werden, welche an Helligkeit zwischen ihnen liegen und demselben Haufen angehören. Es sollte dadurch der Einfluß prinzipieller Fehler verringert werden. Auf die einzelnen Hauptsternpaare kam infolge dieser Einteilung eine ganz verschieden große Anzahl von Sternen. An den ersten und zweiten Hauptstern wurden 4 Sterne angeschlossen, an den zweiten und dritten 2, an den dritten und vierten 5, an den vierten und fünften 12, an den fünften und sechsten 28,

an den siebten und achten 12, an den achten und neunten 15, an den neunten und zehnten 13, an den zehnten und elften 22, an den elften und zwölften 29. Die Beobachtungen wurden derart ausgeführt, daß zuerst ein Fundamentalstern, dann 4 anzuschließende Sterne und dann wieder ein Fundamentalstern gemessen wurde. Dabei wurden immer 4 Einstellungen zu einer Messung zusammengefaßt. Die Ergebnisse dieser Beobachtungen sind in den folgenden Zusammenstellungen enthalten. Die erste Spalte gibt die Oertelsche resp. Pihlsche Bezeichnung des Sterns, dessen Helligkeit bestimmt werden soll, die zweite die benutzten Fundamentalsterne, die dritte den Tag der Beobachtung, die vierte die dem angeschlossenen Stern entsprechende und noch nicht korrigierte Keilablesung, die sechste das Mittel der den beiden Fundamentalsternen entsprechenden und noch nicht verbesserten Ablesungen, die fünfte und siebte die für Extinktion und zur Reduktion auf die Keilkonstante 0.1500 korrigierten Werte, die achte deren Differenz in Millinretern des Keils, die neunte die Differenz in Größenklassen und die letzte den Mittelwert aus fünf Beobachtungen.

n Persei.

Nr. nach Oertel	F. St.	Datum	A'	A	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel	Nr. nach Oertel	F. St.	Ι	Datum		A'	А	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel
63	I		24.55 21.60 20.35	24.59 19.95 18.66	24.79	24.86 19.79 18.70	-0.27 +0.16 -0.04	-0.06 -0.04 +0.02 -0.01 -0.14	-0.05	48	IV V	1914 1919	Nov.	20 5 29	35.18 32.65 34.83	34.50 32.79 35.40	37.64 32.98 30.00 32.86 37.72	32.20 30.04 33.35	+1.37 +2.30 +2.75 +2.05 +2 30	+0.21 +0.35 +0.41 +0.31 +0.35	+0.33
62	I		18.83 25.90 19.32	18.75 25.98 19.17	24.79 31.00 25.35	24.86 31.32 25.36	-6.11 -5.34 -6.19	-0.87 -0.92 -0.80 -0.93 -0.92	-o.89	53	$ _{TV}$		Ang. Okt.	19 27 21	33.60 27.43 30.73	32.65 26.46 30.70	38.66	38 06 30.20 34.94	-4.08 -5.41 -3.74 -4.24 -5.28	-0.61 -0.81 -0.56 -0.64	-o.68
I	II	Juni 20 » 26 » 29	16.63 16.60 14.56	14.95 14.93 13.27	25.49 21.40 21.97 19.99 17.19	19.79 20.41 18.74	-4.84 -5.48 -5.47	-0.88 -0.73 -0.82 -0.82 -0.70	-0.79	27	IV V		Febr. Aug. Sept.	20 27 4	30.18 29.18 28.68	29.25 28.30 28.81		32.20 30.20 31.17	-2.72 -2.95 -1.90 -2.36 -1.82	-0.41 -0.44 -0.29 -0.35 -0.27	-0.35
74	I		30.70 27.45 25.60	30.86 26.01 24.06	25.35	25.36 20.41 18.70	+5.50 +5.60 +5.36	+0.85 +0.83 +0.84 +0.80 +0.89	+0.84	41	IV V		Aug.	19 20 27	34·43 29.98 26.75	33.49 29.03 25.76	38.66	38.06 32.20 30.20	-3.42 -4.57 -3.17 -4.44 -3.25	-0.51 -0.69 -0.48 -0.67	-0.57
34	III	Juni 20 > 26	32.15 27.16 27.98	32.09 25.79 26.61	32.73	32.70 26.03 26.31	-0.61 -0.24 +0.30	+0.07 -0.09 -0.04 +0.05 -0.16	-0.03	57	IV V			20 27 I	34.98 32.60 30.88	34.46 32.01 30.63		33.59 31.37 31.61	+0.58 +0.87 +0.64 -0.98 -0.30	+0.09 +0.13 +0.10 -0.15	+0.02
30	III	Juni 20 » 26	36.10 31.76 32.73	36.27 30.60 31.76	32.73	32·70 26·03 27·95	+3.57 +4.57	+0.48 +0.54 +0.69 +0.57 +0.58	+0.57	25	IV V		Aug.	19 27 4	38.03 32.38 32.08	37.64 31.66 32.36	37.56	37.05 30.20 31.17		+0.26 +0.09 +0.22 +0.18 +0.18	+0.19
68	III IV	» 26	35.93 31.52 32.18	35.97 30.45 31.30	36.65	36.69 30.57 31.77	-0.72 -0.12 -0.47	+0.03 -0.11 -0.02 -0.07 -0.17	-0.07	6	IV V		Aug.	19 20 27	31.00 26.90 24.70	30.06 25.97 23.78	37.94	37.40 33.59 31.37	-7.62 -7.59	-0.96 -1.10 -1.12 -1.12	-1.10
70	III IV	Jiini 20 26	36.32 32.90 33.80	36.36 31.91 33.02	36.65	36.69 30.57 31.77	-0.33 +1.34 +1.25	+0.20 -0.05 +0.20 +0.19 +0.26	+0.16	83	IV V			20 27 I	34.20 32.65 30.78	33.58 32.01 30.48		33.59 31.37 31.61	-0.22 -001 +064 -1.13 -1.43	-0.03 0.00 +0.10 -0.17 -0.21	-0.06
35	III		35.93 32.28 32.03	35.90 31.32 31.20	36.65	36.69 30.57 31.77	+0.75 -0.55	-0.08 -0.12 +0.11 -0.08 +0.10	-0.01	44	IV V			20 27 I	33.75 30.20 30.65	33.12 29.44 30.35		33.59 31.37 31.61	-1.07 -0.47 -1.93 -1.26 -1.58	-0.16 -0.07 -0.29 -0.19	0 -0.19
71	III	Juni 20 » 26	39.00 33.63 35.22	39·10 32·71 34·54	38.12	38.16 30.57 31.77	+0.94 +2.14 +2.77	+0.34 +0.14 +0.32 +0.41	+0.27	38	IV V			20 27 I	30.93 28 15 28.10	30.17 27.33 27.71		33.59 31.37 31.61	-4 00 -3 42 -4.04 -3.90 -3.91	-0.60 -0.51 -0.61 -0.59 -0.59	-0.58
7	III	Juni 20 » 26	39.28 33.17 35.00	39·33 32·24 34·33	38.12	38.16 30.57 31.77	+1.17 +1.67 +2.56	+0.03 +0.18 +0.25 +0.38 +0.41	+0.25	43	IV V	1010	-	20 27 I	33.58 31.33 31.90	32.94 30.65 31.68		33.59 31.37 31.61	-0.36 -0.65 -0.72 +0.07 -0.38	-0.05 -0.10 -0.11 +0.01	-0.06
66	IV V	1914 Juni 19 1919 Aug. 20 27 Sept. 5 Okt. 21	33.03 29.93 31.10	32.21 29.04 31.17	32.98 30.99 30 00	32.20 30.20 30.04	+0.01 -1.16 +1.13	+0.19 0.00 -0.17 +0.17	0.00	64	V		Aug.	17 20 28	38.73 38.68 38.20	38.30 38.53 38.19	42.04	41.91 40.03 41.14	-2.80 -3.61 -1.50 -2.95 -2.75	-0.42 -0.54 -0.23 -0.44	-0.41

Nr. nach Oertel	F. St.	Datum	A'	Λ	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel	Nr. nach Oertel	F. St.	D)atum	A'	Λ	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel
56	V	1914 Jan. 25 April 16 » 17 1919 Aug. 20 Nov. 28	43.20 42.58 40.88	42.06 42.53 40.92	42.59 42.04 40.03	41.30 41.91 40.03	-1.40 +0.76 +0.62 +0.89 -1.31	-0.21 +0.11 +0.09 +0.13 -0.20	-0.02		37	1914	April 17 Aug. 20 * 28	40.53 39.35 38.53	39.06 39.69 38.86	42.13 39.54 39.64	40.82 39.89 40.05	- 1.76 - 0.20 - 1.19	-0.12 -0.26 -0.03 -0.18 -0.08	-0.13
36	VVI	1914 April 16	41.10 39.58 38.83	40.88 39.51 38.88	42.04 40.03 40.88	41.91 40.03 41.14	-1.62 -1.03 -0.52 -2.26 -1.98	-0.24 -0.15 -0.08 -0.34 -0.30	-0.22	105	V	1919	Aug. 20	43.65 38.40 38.73	42.03 38.69 39.07	42.90 39.54 39.64	41.33 39.89 40.05	+ 0.70 - 1.20 - 0.98	-0.14 +0.11 -0.18 -0.15 +0.01	
47	V	1914 April 16 » 17 1919 Aug. 20 » 28 Okt. 22	44.65 41.43 42.85	44.75 41.55 43.28	42.04 40.03 40.88	41.91 40.03 41.14	+2.65 +2.84 +1.52 +2.14 +3.15	+0.40 +0.43 +0.23 +0.32 +0.47	+0.37	2	V	1919	April 17 Aug. 28 Okt. 21 » 22 Nov. 29	31.83 32.33 31.03	3.1.72 32.69 31.32	39.64 39.88 38.12	40.05 40.73 38.85	-8.33 -8.04 -7.53	-0.89 -1.25 -1.21 -1.13 -1.02	3
55	V VI	1914 Jan. 25 April 16 1919 Aug. 20 * 28 Nov. 28	43.47 41.33 42.25	42.37 41.43 42.59	42.59 40.03 40.88	41.30 40.03 41.14	+1.40	+0.13 +0.16 +0.21 +0.22 +0.33	+0.2 I	5	37	1919	April 17 Aug. 20	35.08 32.68 31.08	32.86 33.55 30.93	42.90 39.54 39.64	41.33 39.89 40.05	- 7.34 - 9.12	-1.34 -1.27 -1.10 -1.37 -1.53	-1.32
31	V	1914 April 16 1919 Aug. 20 Sept. 1 , 2 Okt. 22	38.08 33.98 36.78	38.42 34.00 37.34	39·33 36.37 38.16	39.75 36.52 38.83	-2.54 -1.33 -2.52 -1.49 -1.45	-0.38 -0.20 -0.38 -0.22 -0.22	-0.28	4	V VI	1919	Jan. 25 April 17 Aug. 20 * 28 Okt. 22	40.05 35.65 35.83	38.15 35.72 35.96	42.90 39.54 39.64	41.33 39.89 40.05	-3.18 -3.18 -4.17 -4.09 -3.39	-0.48 -0.48 -0.63 -0.61 -0.51	-0.54
58	V VI	1914 Jan. 25 April 16 1919 Sept. 2 Okt. 23 Nov. 28	44.80 4 40.43 4 40.97 4	43.50 41.25 41.62	42.59 38.16 37.65	41.30 38.83 38.07	+3 45 +2.20 +2.42 +3.55 +3.50	+0.52 +0.33 +0.36 +0.53 +0.53	+0.45	19a	37	1919	Sept. 1	40.70 35.78 37.95	41.23 36.28 38.60	39.33 36.41 38.16	39.75 36.96 38.83	+ 1.48 - 0.68 - 0.23	+0.34 +0.22 -0.10 -0.03 -0.05	
14		1914 Jan. 25 1919 Aug. 20 » 28 Okt. 22 Nov. 29	32.08 3 33.03 3 32.88 3	31.76 32.85 33.19	39.96 40.35 39.44	40.16 40.69 40.19	-7.84 -7.00	-0.88 -1.26 -1.18 -1.05 -1.10	-1.09	80	37	1919	Jan. 25 April 17 Aug. 20 Sept. 2 Okt. 23	41.60 38.65 37.17	40.31 39.02 37.76	42.13 39.33 38.16	40.82 39.75 38.83	- 0.08 - 0.51 - 0.73 - 1.07 - 0.62	-0.01 -0.08 -0.11 -0.16 -0.09	-0.09
16	37	1914 Jan. 25 April 17 1919 Aug. 20 » 28 Okt. 22	41.27 3 37.88 3 37.28 3	39.77 37.93 37.41	43.00 39.96 40.35	41.59 40.16 40.69	-1.82 -2.23 -3.28	-0.37 -0.27 -0.33 -0.49 -0.20		85	77	1919	April 17 Sept. 1	40.40 36.70 35.00	38.89 37.10 35.32	42 13 37.76 37.05	40.82 38.25 37.54	- 2.51 - 1.93 - 1.15 - 2.22 - 2.26	-0.29 -0.17 -0.33	-0.30
15	37	1914 Jan. 25 April 17 1919 Aug. 20 » 28 Nov. 29	42.45 4 37.55 3 40.38 4	11.08 37.57 10.73	43.00 39.96 40.35	41.59 40.16 40.69	-1.10 -0.51 -2.59 +0.04 -2.22	-0.17 -0 08 -0.39 +0.01 -0.33	-0.19	39	V VI	1919	Jan. 25 Sept. 1 » 2 Okt. 23 Nov. 29	35.50 36.10 37.70	35.60 36.52 38.12	36.37 37.05 37.65	36.52 37.54 38.07	- 0.92 - 1.02 + 0.05	-0.31 -0.14 -0.15 +0.01 -0.03	-0.12
17	V	1914 Jan. 25 April 17 1919 Aug. 20 » 28 Okt. 22	44.10 4 40.45 4 39.78 4	12.82 10.71 10.10	43.00 4 39.96 4 40.35	41.59 40.16 40.69	+0.55	-0.10 +0.18 +0.08 -0.09 +0.14	+0.04	72	7.7	1919	Jan. 25 April 17 Sept. 1 » 2 Okt. 23	37.25 32.15 33.25	35.60 32.30 33.49	42.13 37.76 37.05	40.82 38.25 37.54	- 5.22 - 5.95 - 4.05	-0.62 -0.78 -0.89 -0.61 -0.64	-0.7 I
12	X 7	1914 Jan. 25 April 17 1919 Aug. 20 » 28 Okt. 22	38.50 3 35.58 3 35.68 3	36.73 35.44 35.67	43.00 2 39.96 2 40.35 2	41.59 40.16 40.69	-5·34 -4·86 -4·72 -5·02 -4·87	-0.80 -0.73 -0.71 -0.75 -0.73	-0.74	92	7.7	1919 5	Jan. 25 April 17 Sept. 1 » 2 Okt. 23	42.30 36.68 34.78	40.92 37 09 35.10	42.13 37.76 37.05	40.82 38.25 37.54	+ 0.10 - 1.16 - 2.44	-0.11 +0.02 -0.17 -0.37 -0.25	-0.18
11	v	1914 Jan. 25 April 17 1919 Aug. 20 » 28 Okt. 22	40.20 3 34.98 3 37.38 3	8.53 4.81 7.50	43.00 2 39.96 2 40.35 2	11.59 10.16 10.69	-5.35 -3.19	-0.48 -0.46 -0.80 -0.48 -0.44	-o.53	51		1919 8	Sept. 1 Okt. 21 > 22 Nov. 29	38.48 ; 40.80 2 41.10 2	39.16 11.72 12.05	36.41 3 39.88 4 38.12 3	36.96 10.73 38.85	+ 2.20 + 0.99 + 3.15	+0.52 +0.33 +0.15 +0.47 +0.52	+0.40

Nr. nacl	h	F. St.	Ι	Datum		A'	A	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	A ₁ +A ₂	$A = \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel	Nr. nach Oertel	F. St.	Datum	1'	d	$A_{\mathfrak{l}}'+A_{\mathfrak{l}}'$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel
79		V VI	1919	Sept. Okt.	2 21 23	39.93 43.37 42.80	40.60 44.51 43.68	42.57 37.05 39.88 38.26 37.82	37·54 40.73 38.79	+3.06 +3.78 +4.89	+0.42 +0.46 +0.57 +0.73 +0.63	+0.56	26	77	1914 Jan. 25 April 16 1919 Aug. 20 * 28 Nov. 29	42.60 40.05 39.15	41.15 40.45 39.51	42.59 39.54 39.64	41.30 39.89 40.05	+0.56 -0.54	-0.06 -0.02 +0.08 -0.08 +0.02	-0.01
59		77	1919	April Aug.	16 20 1	44.68 40.58 39.65	43·39 41.09 40.02	42.57 42.59 39.33 36.37 38.16	41.30 39.75 36.52	+2.09 +1.34 +3.50	+0.40 +0.31 +0.20 +0.53 +0.26	+0.34										

χ Persei.

									λ - '											
Nr. nach Pihl	F. St.	. Datum	A'	A	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	2 l ₁ +A ₂	$A = \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel	Nr. nach Pihl	F. St.	Datum		A'	А	_l ₁ '+_l ₂ '	2	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel
11	VII VIII	Juli 9 » 10	21.13 21.70 17.43	19.68 20.08 16.67	24.06 25.06 21.12	22.81 23.55 20.45	- 3.13 - 3.47 - 3.78	-0.50 -0.47 -0.52 -0.57 -0.51	-0.51	159	VIII	1914 Jan. * Juni Juli *	25 29 9	28.60 21.63 22.70	28.54 20.41 21.56	31.14 31.18 24.06 24.47 21.56	31.16 22.81 23.42	-2.52 -2.62 -2.40 -1.88 -1.81	-0.38 -0.39 -0.36 -0.28 -0.27	-0.34
25	VII VIII	Juni 29 Juli 10	25.10 20.58 17.88	25.02 20.46 17.11	29.09 24.52 21.12	29.13 24.50 20.45	- 4.11 - 4.04 - 3.34	-0.61	-0.52	168		1914 Jan. Febr. Juni Juli	4 29 9	30.20 24.70 25.15	30.21 23.57 24.11	31.18 29.09 24.06 24.47 21.56	29.13 22.81 23.42	-	0.00 +0.10 +0.11 +0.05	+0.08
33	VII VIII		31.53 31.45 26.65	31.69 31.70 25.36	29.09 29.80 24.06	29.13 30.00 22.81	+ 2.56 + 1.70 + 2.55	+0.38	+0.30	171		"	25 29 9	34.38 26.25 26.90	34.61 25.18 25.92	31.14 31.18 24.06 24.47 21.56	31.16 22.81 23.42		+0.32 +0.52 +0.36 +0.38 +0.48	+0.41
77	VII VIII	Febr. 4 Juni 29 Juli 0	31.48 26.63 27.20	31.62 25.35 25.77	29.09 24.06 25.06	29.13 22.81 23.55	+ 2.05 + 2.49 + 2.54 + 2.22 + 2.12	+0.37 +0.38 +0.33		5	VIII LX	Febr.	6 29 9	34.60 27.37 27.40	34.84 26.59 26.72	37.74 35.79 28.48 29.73 27.62	36.03 27.77 29.23	-2.48 -1.19 -1.18 -2.51 -2.83	-0.38 -0.18 -0.18 -0.38 -0.42	-0.31
78	VII VIII	» { Juli q	18.63 23.55 15.03	18.37 23.62 13.46	29.09 33.01 25.06	29.13 33.48 23.55	-10.76	-1.61 -1.48	-1.49	17		»	4 6 29	38.55 38.60 31.38	39.24 39.03 30.76	37.74 36.30 35.79 28.48 29.73	36.76 36.03 27.77	+3.79 +2.48 +3.00 +2.99 +2.90	+0.57 +0.37 +0.45 +0.45 +0.44	+0.46
86	VII VIII	Juni 29	28.30 32.28 22.70	28.27 32.68 21.32	29.09 33.01 24.06	29.13 33.48 22.81	- 0.86 - 0.80	-0.15 -0.13 -0.12 -0.22 -0.03	-0.13	22	VIII IX		6 29 9	35.64 28.20 29.78	35·95 27·47 29·20	37·74 35·79 28.48 29·73 27.62	36.03 27.77 29.23	+0.40 -0.08 -0.30 -0.03 -0.10	+0.06 -0.01 -0.05 0.00 -0.02	0.00
98	VIII) » 8 Juni 29	32.45 35.28 27.35	32.61 35.87 26.25	29.09	29.13 33.48 22.81	+ 3.48 + 2.39 + 3.44	+0.34 +0.52 +0.36 +0.52 +0.47	+0.44	32		Febr.	6 29 9	38.08 30.64 31.70	38.58 30.02 31.23	37·74 35·79 28.48 29·73 26.88	36.03 27.77 29.23	+1.58 +2.55 +2.25 +2.00 +1.76	+0.24 +0.38 +0.34 +0.30 +0.26	+0.30
120	VIII	Juni 29 Juli 16	36.58 27.45 24.16	37.25 26.37 23.64	33.01 24.06 21.56	33.48 22.81 21.03	+ 3.83 + 3.77 + 3.56 + 2.61 + 2.58	+0.57 +0.57 +0.53 +0.39 +0.39	+0.49	35	VIÍ IX	Febr.	6 29 9	38.05 29.13 30.68	38.53 28.47 30.17	37.74 35.79 28.48 29.73 26,88	36.03 27.77 29.23	+0.68 +2.50 +0.70 +0.94 +0.45	+0.10 +0.38 +0.11 +0.14 +0.07	+0.16
150	VII	Juni 29 Juli 9	21.73 16.63 17.23	21.48 15.35 16.00	29.09 24.06 24.47	29.13 22.81 23.42	- 6-	-I.I2 -I.II	-1.11	72		» Juli	6 9	34.13 33.45 26.88	34.59 33.56 26.32	37.74 36.96 35.79 29.73 27.62	37.59 36.03 29.23		-0.25 -0.45 -0.37 -0.44 -0.41	-0.38

Nr. nach Pihl	F. St.	Datun	n	A'	A	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A = \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel	Nr. nach Pihl	F. St.	Datum		A'	A	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel
112	VIII IX	1914 Jan. Feb Juni Juli	r. 4 6 30	37.88 36.00 30.03	38.58 36.23 28.96	37.74 36.96 35.79 29.46 29.73	37.59 36.03 28.43	+0.30 +0.99 +0.20 +0.53 +1.02	+0.05 +0.15 +0.03 +0.08 +0.15	+0.09	61	IX	1919 Juli	8 10 18	38.40 32.80 29.75	38.80 31.83 29.41	40.33 39.37 34.68 31.54 33.53	39.82 33.90 31.29	-1.02 -2.07	-0.16 -0.15 -0.31 -0.28 -0.25	
119	VIII IX	1914 Jan. Feb Juni Juli	r. 6 30 9	38.33 32.88 33.05	38.62 31.89 32.75	37.32 35.79 29.46 29.73 27.62	36.03 28.43 29.23	+2.97 +2.59 +3.46 +3.52 +3.33	+0.45 +0.39 +0.52 +0.53 +0.50	+0.48	64	IX	1919 Juli	8 10 18	37.03 33.65 29.60	37·32 32·77 29.28	39·37 34.68	39.82 33.90 31.29	-2.50 -1.13	-0.20 -0.37 -0.17 -0.30 -0.37	-0.28
100	VIII	>>	r. 4 6 30	36.88 35.32 28.90	37.45 35.52 27.77	37·74 36.96 35·79 29·46 29·73	37·59 36.03 28.43	-0.29 -0.14 -0.51 -0.66 -1.14	-0.04 -0.02 -0.08 -0.10 -0.17	-0.08	89	IX	1919 Juli	19 5 18	31.00 29.50 29.38	29.73 28.85 29.13	34.68 33.90 31.84 32.96 33.53	32.87 31.32 32.90	-3.08 -3.14 -2.47 -3.77 -3.01	-0.46 -0.47 -0.37 -0.57 -0.45	
137		1914 Jan. Juni Juli 1919 Juli »	30 9 5	31.13 31.38 26.50	30.14 30.41 25.15	37·74 29·46 30·31 26.88 28.72	28.43 29.28 25.54	+0.13 +1.71 +1.13 -0.39 +0.65	+0.02 +0.26 +0.17 -0.06 +0.10	+0.10	102	IX	1919 Juli	19 5 18	30.20 28.98 28.83	28.91 28.31 28.56	34.68 33.90 31.84 32.96 33.53	32.87 31.32 32.90	-4.53 -3.96 -3.01 -4.34 -3.29	-0.68 -0.59 -0.45 -0.65 -0.49	-o.57
160		1914 Febr Juni Juli 1919 Juli »	30 14 5	31.20 33.90 28.50	30.29 33.55 27.38	35.79 29.46 31.49 26.89 28.72	28.43 31.06 25.73	+2.32 +1.86 +2.49 +1.65 +2.44	+0.35 +0.28 +0.37 +0.25 +0.37	+0.32	149		1919 Juli	19 5 18	34.00 31.20 32.08	33.03 30.65 31.97	34.68 33.90 31.84 32.96 33.26	32.87 31.32 32.90	-1.14 +0.16 -0.67 -0.93 -1.23	-0.17 +0.02 -0.10 -0.14 -0.18	-0.11
183		Juni	6 30	38.48 38.43 31.28	39.20 38.69 30.42	37.32 36.96 35.79 29.46 31.49	37·59 36.03 28.43	+1.96 +1.61 +2.66 +1.99 +1.54	+0.29 +0.24 +0.40 +0.30 +0.23	+0.29	179		1919 Juli Aug.	19 18 8	36.63 34.25 36.28	35.84 34.28 35.64	22.00	32.87 32.90 32.46	+1.86 +2.97 +1.38 +3.18 +1.46	+0.28 +0.45 +0.21 +0.48 +0.22	
198	VIII IX	» Juni	. 4 8 30	37.03 35.20 28.88	37.67 35.52 27.88	37·32 36.96 35·25 29·46 31·49	37·59 35·58 28.43	+0.57 +0.08 -0.06 -0.55 +0.68	+0.09 +0.01 -0.01 -0.08 +0.10	,+0.02	197	IX	1919 Juli	10 19 18	33.83 34.60 35.62	33·24 33·72 35·27	32.40	31.76 32.87 34.09	+0.85	+0.23 +0.22 +0.13 +0.18 +0.07	
223	VIII IX	Juni	7. 8 30 14	37.76 31.35 34.05	38.25 30.48 33.74	35.25 29.46 31.49	35.58 28.43 31.06	+2.67 +2.05 +2.68		+0.32	229	IX X	1914 Febr. Juli 1919 Juli Aug. Sept.	10 18 8	36.68 36.78 37.13	36.33 36.55 36.56	32.40 34.48	31.76 34.09 32.46	+4.57 +2.46 +4.10	+0.53 +0.69 +0.37 +0.62 +0.38	+0.52
232	VIII	1914 Feb Juni Juli 1919 Juli »	30 14 5	26.35 27.40 24.30	25.28 26.79 23.06	35.25 29.46 31.49 26.89 28.72	28.43 31.06 25.73	-2.70 -3.15 -4.27 -2.67 -2.96	-0.41 -0.47 -0.64 -0.40 -0.44	-0.47	230	IX X	» 1919 Aug.	10 19 8	33.25 34.70 33.30	32.63 33.85 32.51	32.40 33.90	31.76 32.87 32.46	+0.98	+0.21 +0.13 +0.15 +0.01 -0.04	+0.09
27	X	1919 Juli	10 5 18	32.20 29.65 28.73	31.22 28.78 28.36	39·37 34.68 31.30 31.54 33·53	33.90 30.56 31.29	-1.78	-0.22 -0.40 -0.27 -0.44 -0.35	-0.34	231	IX X	1919 Aug.	10 19 8	37.23 38.48 36.02	36.90 37.93 35.41	32.40 33.90	31.76 32.87 32.46	+4.03 +5.14 +5.06 +2.95 +4.30	+0.60 +0.77 +0.75 +0.44 +0.65	+0.64
39	IX X	1914 Feb. Juli 1919 Juli Aug	10 5 18	35.23 30.70 31.58	34.36 29.84 31.31	39·37 34.68 31·30 31·54 33·53	33.90 30.56 31.29	+0.40 +0.46 -0.72 +0.02 +1.11	+0.06 +0.07 -0.11 0.00 +0.17	+0.04	3,4	XI	1914 Juli 1919 Juli Aug.	14 30 15	37·55 44·58 37·30	37.63 44.64 37.21	35.71	35.78 42.71 36.62		+0.25 +0.28 +0.29 +0.09 +0.17	+0.22
54	IX X	1919 Juli "	5 18	35.08 31.50 33.18	34.22 30.70 33.00	40.33 34.68 31.30 31.54 33.53	33.90 30.56 31.29	+1.89 +0.32 +0.14 +1.71 +0.19	+0.28 +0.05 +0.02 +0.26 +0.03	+0.13	38	X	» 1919 Juli	14 30 15	32.75 40.73 32.85	32.54 40.48 32.49	39.82 35.71 42.81 36.76 38.68	35.78 42.71 36.62	$ \begin{array}{r rrrr} -3.24 \\ -2.23 \\ -4.13 \end{array} $	-0.47 -0.49 -0.33 -0.62 -0.38	-o.46

Nr. nach Pihl	F. St.	Datum	A' A	$1 \frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel	Nr. nach Pihl	F. St.	Datum	A'	A	$\frac{A_1' + A_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel
69	X	> I4	41.00 40. 37.83 37. 40.48 41.	31 39.82 96 35.71 36 38.94	39.04 35.78 39.71	+2.51 +1.27 +2.18 +1.65 +2.34	+0.38 +0.19 +0.33 +0.25 +0.35	+0.30	178	XI	1919 Juli 31 Aug. 16	40.95 41.20 39.98	41.94 41.05 39.68	38.89	39.71 39.03 36.89	+2.18 +2.23 +2.02 +2.69 +1.54	+0.33 +0.33 +0.30 +0.40 +0.23	+0.32
81	X	» I4	40.18 39. 36.75 36. 39.63 40.	46 39.82 84 35.71 44 38.94	39.04 35.78 39.71	-0.17 +0.42 +1.06 +0.73 +0.14	-0.03 +0.06 +0.16 +0.11 +0.02	+0.06	194	3.5	1914 Jan. 23 Juli 19 1919 Juli 31 Aug. 16	38.98 38.30 36.85	39.82 37.93 36.33	38.89 39.32 37.29	39.71 39.03 36.99	+0.61 +0.11 -1.10 -0.66 -1.25	+0.09 +0.02 -0.17 -0.10 -0.19	-0.07
91	-7	Okt. 21	34.10 33. 35.55 35. 33.55 33.		36.62 38.48 37.93	-2.57 -2.82 -3.34 -4.22 -3.13	-0.39 -0.42 -0.50 -0.63 -0.47	-0.48	199		1914 Jan. 23 1919 Juli 31 Aug. 22 Okt. 21 Nov. 29	37.58 42.46 42.40	48.41 43.11 43.26	40.69 37.30 37.97	40.86 37.55 38.49	+7.55 +5.56 +4.77	+0.99 +1.13 +0.83 +0.72 +0.73	+0.88
96	X	1919 Juli 30 Aug. 15	36.55 37 38.87 38 33.73 33	16 38.94	39.71 42.71 36.62	-4.42 -2.55 -4.29 -3.23 -2.84	-0.66 -0.38 -0.64 -0.48 -0.43	-0.52	206	X	1914 Jan. 24 1919 Juli 31 Aug. 19 Okt. 21 Nov. 29	39.63 37.40 37.73	39.69 37.48 38.22	40.69 37.53 37.97	40.86 37.63 38.49	-0.27	-0.09 -0.18 -0.02 -0.04 -0.13	
126	X	1919 Aug. 15 » 16	37.63 37. 39.35 39. 39.75 39.	87 35.71	35.78 36.51 38.16	+2.99	+0.39 +0.31 +0.45 +0.25 +0.45	+0.37	220	V	1914 Jan. 23 1919 Juli 31 Aug. 22 Okt. 21 Nov. 29	44.90 39.78 42.43	45.44 40.20 43.29	40.69 37.30 37.97	40.86 37.55 38.49	+4.84 +4.58 +2.65 +4.80 +3.11	+0.73 +0.69 +0.40 +0.72 +0.47	+0.60
127	X	1919 Aug. 15 » 16	33.73 33. 32.90 32. 36.60 36.	73 35.71	35.78 36.51 38.16	-2.25 -2.05 -3.86 -1.69 -3.10	-0.34 -0.31 -0.58 -0.25 -0.47	-0.39	225	v	1914 Jan. 23 24 1919 Aug. 16 19 22	44.65 38.85 38.08	45.98 38.50 38.38	42.70 37.29 36.70	43.86 36.99 36.89	+0.98 +2.12 +1.51 +1.49 +2.26	+0.15 +0.32 +0.23 +0.22 +0.34	+0.25
138	X	1919 Juli 30 Aug. 15	38.96 39. 44.87 45. 37.03 37.	74 38.94 18 44.17	39.71 44.39 36.51	+1.40 +0.03 +0.79 +0.55 +0.56	+0.21 0.00 +0.12 +0.08 +0.08	+0.10	233	XI X	1914 Jan. 23 24 1919 Juli 31 Aug. 19 Okt. 21	43.75 39.93 37.45	45.00 40.00 37.51	42.70 40.69 37.53	43.86 40.86 37.63	+0.37 +1.14 -0.86 -0.12 -0.86	+0.06 +0.17 -0.13 -0.02 -0.13	-0.01
140	X	1919 Juli 31 Aug. 19	41.40 42. 40.75 40. 38.85 39.	37 38.94 53 39.32	39.71 39.03 36.89	+1.50	+0.24 +0.40 +0.23 +0.34 +0.11		234		1914 Jan. 23 24 1919 Juli 31 Aug. 22 Nov. 29	46.98 45.20 42.28	48.54 45.78 42.91	42.70 40.69 37.30	43.86 40.86 37.55	+4.44 +4.68 +4.92 +5.36 +4.01	+0.67 +0.70 +0.74 +0.80 +0.60	+0.70
142	XI	1919 Juli 30 Aug. 15	34.10 34. 42.18 42. 34.03 33.	54 42·33 13 35·71 22 44·17 84 36·53 94 38·17	35.78 44.39 36.51	-1.85 -1.65 -2.17 -2.67 -2.22	-0.28 -0.25 -0.33 -0.40 -0.33	-0.32	24	XI	1914 Jan. 23 Juni 30 Juli 19 1919 Juli 30 Aug. 19	38.48 40.00 45.50	38.13 39.81 46.08	40.12 41.46 46.25	39.99 41.44 46.93	-1.59 -1.86 -1.63 -0.85 -1.84	-0.24 -0.28 -0.24 -0.13 -0.28	-0.23
152	X	Okt. 21	47·35 47· 39·95 40. 40.80 41.		44·39 36.51 37·93	+1.81 +3.50 +3.67 +3.55 +2.26	+0.27 +0.53 +0.55 +0.53 +0.34		26	XII	1914 Jan. 23 25 Juni 30 1919 Juli 30 Aug. 19	45.58 41.83 47.13	46.57 41.77 47.89	44.45 40.12 46.25	45.4 ¹ 39.99 46.93	+1.16 +1.16 +1.78 +0.96 -0.43	+0.17 +0.17 +0.27 +0.14 -0.06	
155	XI	22	40.15 39. 36.95 36. 35.43 34.	67 42.33 90 39.32 42 37.29 76 36.21 97 37.49	39.03 36.99 35.58	-0.72 +0.87 -0.57 -0.82 -0.96	-0.11 +0.13 -0.09 -0.12 -0.14	-0.07	29	XII	1914 April 20 Juni 30 1919 Juli 30 Aug. 19 Okt. 21	40.95 46.80 38.63	40.85 47.55 38.13	40.12 46.25 39.08	39.99 46.93 38.60	-1.09 +0.86 +0.62 -0.47 +1.12	-0.16 +0.13 +0.09 -0.07 +0.17	
176	X	Aug. 16	38.38 38. 36.63 36. 35.13 35.	99 42·33 93 39·32 10 37·29 22 36·70 93 36·21	39.03 36.99 36.89	-0.89 -1.67	-0.21 -0.15 -0.13 -0.25 +0.05	-0.14	41	XII	1914 Jan. 23 Juni 30 Juli 19 1919 Aug. 19 Okt. 21	38.58 40.27 37.45	38.30 40.20 36.89	40.12 41.46 39.08	39.99 41.44 38.60		-0.20 -0.25 -0.18 -0.26 -0.35	-0.25

2*

Nr, nach Pihl		Datum	1'	A	$\frac{A_{\mathbf{I}}' + A_{2}'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{\Lambda_1 + \Lambda_2}{2}$	dm	Mittel	Nr. nach Pihl	F. St.	Datum		A'	A	$\frac{\Lambda_1' + \Lambda_2'}{2}$	$\frac{A_1 + A_2}{2}$	$A - \frac{A_1 + A_2}{2}$	dm	Mittel
47	XI		40.80 45.00 38.43	40.73 45.56 37.91	41.46 46.25 39.08	41.44 46.93 38.60	-1.48 -0.71 -1.37 -0.69 -1.05	-0.22 -0.11 -0.21 -0.10	-0.16	147	XII	1919 Aug.	25 19	45.15 39.48 40.15	46.40 39.65 40.02	45·37 38.41	46.59 38.55 40.00	-0.42 -0.19 +1.10 +0.02 -0.77	-0.06 -0.03 +0.17 0.00 -0.12	-0.01
55	XII	Juli 19	40.40 42.30 46.33	40.28 42.34 46.98	40.12 41.46 46.25	39.99 41.44 46.93	+1.93 +0.29 +0.90 +0.05 -0.37	+0.29 +0.04 +0.14 +0.01 -0.06	+0.08	153	XI XII	1914 Jan. 1919 Aug. Okt. Nov.	25 22 21	47.20 39.40 41.70	48.65 39.93 42.70	45.37	46.59 39.66 42.20	+2.42 +2.06 +0.27 +0.50 +0.35	+0.36 +0.31 +0.04 +0.08 +0.05	+0.17
79	37.1		41.23 47.08 41.80	41.35 47.98 41.63	40.20 43.92 39.73	40.27 44.55 39.44	+2.41 +1.08 +3.43 +2.19 +3.16	+0.36 +0.16 +0.51 +0.33 +0.47	+0.37	169	XII	1919 Aug. Sept. Nov.	20 22 1 29	43.88 38.60 39.30 41.23	43.06 39.08 40.04 42.19	42.25 39.13 40.03 40.76	41.16 39.66 40.79 41.68	-0.03 +1.90 -0.58 -0.75 +0.51	0.00 +0.29 -0.09 -0.11 +0.08	+0.03
93	XI	Juli 30 Juli 19 1919 Juli 30	42.70 38.83 40.03 44.13	43.53 38.65 40.06 44.75	44.45 40.12 40.20 43.92	45.41 39.99 40.27 44.25	+0.36 -1.88 -1.34 -0.21 +0.20	+0.05 -0.28 -0.20 -0.03 +0.03	-0.09	174	XII	1919 Aug. Sept. Okt.	20 22 I 21	44.65 42.18 43.70 42.33	43.93 42.95 44.07 43.38	42.25 39.13 40.03 41.24	41.16 39.66 40.79 42.20	+3.14 +2.77 +3.29 +3.28 +1.18	+0.47 +0.42 +0.49 +0.49 +0.18	+0.41
118	XII	1914 Jan. 23 25 Juni 30 1919 Aug. 19 Okt. 21	44.78 40.83 40.28	45.85 40.83 40.02	44.45 40.12 39.73	45.41 39.99 39.44	+0.83 +0.44 +0.84 +0.58 -0.05	+0.12 +0.07 +0.13 +0.09 -0.01	+0.08	196	XI	1919 Aug. Okt. Nov.	20 22 21 29	39.33 38.43 40.40 38.25	38.07 38.91 41.29 38.98	42.25 39.13 41.24 40.76	41.16 39.66 42.20 41.68	-0.42 -3.09 -0.75 -0.91 -2.70	-0.06 -0.46 -0.11 -0.14 -0.41	-0.24
121	XI		46.23 40.90 42.63	47.11 40.73 43.66	40.03	44·55 39·44 40·79	+3.15 +2.56 +1.29 +2.87 +0.29	+0.47 +0.38 +0.19 +0.43 +0.04	+0.30	204	XI	1919 Aug. Sept. Nov.	20 22 1 29	42.88 38.43 40.75 43.45	41.50 38.91 41.53 43.96	43.10 39.13 40.03 42.46	41.88 39.66 40.79 42.89	+0.06 -0.38 -0.75 +0.74 +1.07	+0.01 -0.06 -0.11 +0.11	+0.02
125	XI	» 25 Juli 19	45.67 42.63 46.08	46.83 42.93 46.92	49.43 44.45 40.20 43.92 42.29	45.41 40.27 44.55	+0.45 +1.42 +2.66 +2.37 +1.76	+0.07 +0.21 +0.40 +0.36 +0.26	+0.26	212	TZ		19 1 22	39.80 41.03 40.88	39.87 41.80 41.57	45.05 39.63 40.03 39.55 39.94	39.71 40.79 40.13	+0.59 +0.16 +1.01 +1.44 +1.57	+0.09 +0.02 +0.15 +0.22 +0.24	+0.14
129	XI		40.05 41.53 41.33	40.28 41.52 42.01	38.41	38.55 40.00 40.13	+1.73 +1.52 +1.88	+0.29 +0.26 +0.23 +0.28 +0.51	+0.31	218		1914 Apri 1919 Aug. Sept. Okt.	19 1 22	41.90 40.30 41.50	42.18 41.04 42.26	43.10 39.63 40.03 39.55 39.94	39.71 40.79 40.13	+1.27 +2.47 +0.25 +2.13 +2.49	+0.19 +0.37 +0.04 +0.32 +0.37	÷0.26
132	XI	1919 Aug. 19 Okt. 22	39.95 41.93 42.67	40.20 41.96 43.47	38.41	38.55 40.00 40.13	+1.65 +1.96 +3.34) +0.34	22 I	XI	1914 Jan. Aprii 1919 Aug. Okt.	1 20 1 9 2 I	47.50 42.40 43.35	46.69 42.70 44.49	43.10	41.88 39.71 42.20	+3.54 +4.81 +2.99 +2.29 +4.60	+0.53 +0.72 +0.45 +0.34 +0.69	+0.55
133	XI XII		38.58 39.15 39.15	38.37 39.88 39.67	40.10	40.00 40.79 40.35	-1.63 -0.91 -0.68	-0.39 -0.24 -0.14 -0.10	-0.23	226	XII	Okt.	1 21 22	42.68 43.48 42.68	43.58 44.63 43.69	39.63 40.03 41.24 39.75 41.31	40.79 42.20 40.53	+2.70 +2.79 +2.43 +3.16 +1.64	+0.41 +0.42 +0.36 +0.47 +0.25	+0.38
135	XI	1914 Jan. 25 1919 Juli 30 Aug. 10 Okt. 22 Dez. 13	45.70 41.87 40.83	46.52 41.75 41.51	43.92 39.73 39.76	44.55 39.44 40.35	+1.16	+0.20 +0.30 +0.35 +0.17 +0.14	+0.23	235	XII	1914 Apri 1919 Sept. Okt. Dez.	2 I 2 I 2 2	45.17 44.78 43.13	46.29 46.05 44.17		40.79 42.20 40.53	+3.11 +5.50 +3.85 +3.64 +3.99	+0.47 +0.83 +0.58 +0.55 +0.60	+0.61
136	XI	Okt. 2:	41.03 41.58 42.45 41.30	41.40 41.61 43.46 42.01	38.41 40.10 40.03 39.76	38.55 40.00 40.79 40.35	+2.95 +1.61 +2.67 +1.66	+0.18 +0.44 +0.24 +0.40 +0.25	+0.30	236	V.I	Okt.	19 1 23	42.50 40.70 41.13	42.85 41.49 42.02		39.71 40.79 40.72	+1.30	+0.10 +0.47 +0.11 +0.20 +0.22	+0.22
146	XI	Juli 19 Juli 19 1919 Aug. 19 Okt. 22	36.93 39.97 39.55	37.02 39.89 40.10	38.41	38.55 40.00 40.13	-1.53 -0.11 -0.03	-0.27 -0.23 -0.02 0.00	-0.13							1				

Will man die absoluten Größen der Sterne, so ist zu den oben gefundenen Werten zu addieren einmal das Mittel der Helligkeiten der zwei benutzten Fundamentalsterne, wie sie weiter vorn gefunden wurden, und außerdem eine Konstante, die noch zu bestimmen ist. Um mich wieder möglichst an das Potsdamer System anzuschließen, habe ich den Ausgangspunkt, also die Konstante, so gewählt, daß für die Sterne, welche auch im Potsdamer Katalog enthalten sind, das Mittel der Differenzen zwischen den dort veröffentlichten Größen und den meinigen gleich Null ist. Um dieses zu erreichen, ist die Konstante oder die Helligkeit des ersten Fundamentalsterns gleich 6.85 mg zu setzen.

	h Persei			χ Persei	
Nr. nach Oertel	P.	v.	Nr. nach Pihl	P.	V.
62	6.78	6.67	78	6.62	6.73
10	6.80 6.90	6.77	150 144	7.06 7.56	7.11 7.57
63	7.50	7.51	1	, . , .	, 5,

Die nebenstehende Tabelle gibt für die Sterne, welche auch dem Potsdamer Katalog angehören, unter P. die Potsdamer und unter V. die von mir gemessenen Helligkeiten.

Die beiden folgenden Kataloge geben die definitiven Helligkeiten der von mir gemessenen Sterne in h und χ Persei. Die erste Spalte enthält die laufenden Nummern der Sterne, die zweite ihre Bezeichnungen nach Oertel resp. Pihl, die dritte und vierte ihre Positionen für 1890 nach Bronsky und Stebnitzky und die fünfte ihre aus meinen Messungen abgeleiteten Helligkeiten. Außerdem sind gegeben unter B.D. die Helligkeiten nach der Bonner Durchmusterung, unter O. nach Oertel, unter P. nach Pihl, unter B. St. nach Bronsky und Stebnitzky (photographisch), unter L. nach Lindemann, unter C. nach Ceraski, unter V. nach Vogel, unter H. nach Havard und unter Schw. nach Schwarzschild (photographisch). Die letzten Spalten geben die Unterschiede zwischen meinen Helligkeiten und denen der anderen Beobachter.

h Persei.

Lauf. Nr.	Nr. nach Oertel	α 1890	δ 1890	mg	B.D.	0.	B.St.	L.	Н.	Schw.	mg-BD.	mg - O.	mg-B.St.	mg – L.	mg-H.	mg-Schw.
I	62	2 ^h 9 ^m 10.51	+56°32′35″8	6.67	6.6	6.6	6.4	6.47	6.50	6,91	+0.1	+0.1	+0.3	+0.20	+0.17	-0.24
2	I	11 21.07	37 35.5	6.77	6.8	6.5	6.5	6.50	6.66	7.25	0.0	+0.3	+0.3	+0.27	+0.11	-0.48
3	19	11 30.31	39 37.4	6.85	6.7	6.5	6.9	6.51	6.66	7.39	4-0.2	+0.4	0.0	+0.34	+0.19	-0.54
4	63	9 5.49	31 0.7	7.51	7.0	7.1	7.5	7.09	7.21	7.68	+0.5	+0.4	0.0	+0.42	+0.30	-0.17
5	52	10 44.95	41 54.9	8.26	8.5	8.1	7.6	7.93		8.44	-0.2	+02	+0.7	+0.33		-o.18
6	74	12 11.19	48 38.1	8.40	8.0	7.7	8.4	7.86		8.53	+0.4	+0.7	0.0	+0.54		-0.13
7	34	10 40.84	30 0.8	8.59	8.6	8.2	7.9	8.02		8.57	0.0	+0.4	+0.7	+0.57		+0.02
8	6	11 27.02	37 18.8	8.83	8.4	9.0	8.4	8.46		8.71	+0.4	-0.2	+0.4	+0.37		+0.12
9	65	10 7.69	34 46.7	8.98	8.7	8.7	8.4	8.53		9.05	+0.3	+0.3	+0.6	+0.45		-0.07
10	30	11 5.10	33 28.6	9.19	8.8	8.6	8.4	8.92		9.33	+0.4	+0.6	+0.8	+0.27		-0.14
ΙΙ	68	9 16.10	37 5.5	9.19	8.7	8.9	8.4	8.1—9.5		9.15	+0.5	+0.3	+0.8	_		+0.04
I 2	35	10 40.65	31 46.1	9.25	8.9	8.8	9.0	8.84		10.61	+0.4	+0.5	+0.3	+0.41		-1.36
13	53	10 49.49	42 4.4	9.25	9.1	9.2	8.4	9.12		9.49	+0.2	+0.1	+0.9	+0.13		-0.21
14	5	11 25.80	37 34.6	9.34	9.4	9.5	8.8	9.25		9.65	-o.1	-0.2	+0.5	+0.09		-0.31
15	38	11 43.79	37 47.3	9.35	9.1	9.3	8.5	9.19		9.58	+0.3	+0.1	+0.9	+0.16		-0.23
16	41	11 4.65	37 33.1	9.36	9.3	9.1	8.7	9.02		9.49	+0.1	+0.3	+0.7	+0.34		-0.13
17	70	9 56.66	41 18.0	9.42	8.9	9.0	8.9	9.05		9.46	+0.5	+0.4	+0.5	+0.37		-0.04
19	7	10 46.90	37 5.7 38 27.3	9.51	8.7	9.1	8.7	9.25		9.46	+0.8	+0.4		+0.26		100
20	45 7 I	11 4.22		9.53	9.1	9.0	9.0	9.25 8.97		9.40	+0.4	+0.5	+0.5	+0.28	1	+0.07
21	2	11 23.08	46 33.8 37 2.0	9.53 9.56	9.4	9.5	9.0	9.70		9.53	+0.3	+0.7	+0.6	-0.14		-0.37
22	14	11 10.65	37 48.9	9.57	9.4	9.5	8.7	9.41		9.62	+0.4	1.0+	+0.9	+0.16		-0.05
23	27	10 57.39	35 28.7	9.58	9.0	9.2	8.9	9.14		9.53	+0.6	+0.4	+0.7	+0.44		+0.05
24	44	11 43.13	34 11.5	9.74	9.1	9.1	9.2	9.44		9.79	+0.6	+0.6	+0.5	+0.30		-0.05
25	83	11 27.74	30 58.0	9.87	9.3	9.4	9.4	9.51		9.91	+0.6	+0.5	+0.5	+0.36		-0.04
26	43	11 56.50	35 1.8	9.87	9.4	9.2	9.6	9.54		10.03	+0.5	+0.7	+0.3	+0.33	1	-0.16
27	12	11 15.65	38 8.9	9.92	9.4	9.5	9.5	9.51		9.69	+0.5	+0.4	+0.4	+0.41	1	+0.23
28	66	9 53.19	34 28.0	9.93	9.4	9.4	9.0	8.7-10.0		9.76	+0.5	+0.5	+0.9			+0.17
29	57	11 4.77	43 50.5	9.95	9.2	9.2	9.1	9.61		9.99	+0.8	+0.8	+0.9	+0.34	1	-0.04
30	72	11 54.52	45 43.3	9.95	9.4	9.5	9.4	9.60		10.03	+0.6	+0.5	+0.6	+0.35		-0.08
31	25	11 6.47	35 16.5	10.12	9.2	9.4	9.0	9.51		9.93	+0.9	+0.7	+1.1	+0.61		+0.19
32	4	11 30.22	37 12.1	10.12	9.3	9.8	9.4	10.03		10.43	+0.8	+0.3	+0.7	+0.09		-o.3 I
33	II	11 16.96	38 11.4	10.13	9.4	9.5	9.5	9.65		9.81	+0.7	+0.6	+0.6	+0.48		+0.32
34	64	9 18.74	35 15.2	10.25	9.5	9.8	9.5			10.23	+0.8	+0.5	+0.8			+0.02
35	48	10 32.25	39 38.9	10.26	9.3	9.2	9.2	9.84		10.01	+1.0	+1.1	+1.1	+0.42		+0.25
36	54	10 34.06	41 54.5	10.32	9.5	9.4	9.5	9.59		10.17	+0.8	+0.9	+0.8	+0.73		+0.15
37	16	11 10.98	38 56.2	10.33	9.5	9.8	9.4			10.33	+0.8	+0.5	+0.9			0.00
38	85	11 40.78	29 46.5	10.36	9.5	9.6	9.4	9.97		10.61	+0.9	+0.8	+1.0	+0.39		-0.25
39	31	10 59.98		10.38	9.5	9.8	9.6			10.53	+0.9	+0.6	+0.8			-0.15
40	36	10 37.58	32 27.5	10.44	9.5	9.8	9.0			10.55	+0.9	+0.6	+1.4			-0.11

	Nr. nach Oertel	α 1890	δ 1890	mg	B.D.	О.	B.St.	L.	Н.	Schw.	mg-B.D.	mg – O.	mg – B.St.	mg-L.	mg-H.	mg-Schw.
41 42 43 44 45 46 47 48 49 50 51 52 53 54 55 56	15 92 32 39, 80 105 56 26 17 19a 55 46 59 47 51 58	2 ^h 11 ^m 12 ^s .45 11 59.60 11 17.36 11 42.64 11 33.54 11 22.45 10 36.26 11 6.87 11 15.63 11 32.83 10 50.73 10 43.86 11 5.68 10 41.97 10 45.38 11 2.58	+56° 38′ 33″ 1 28′ 16.8 33′ 54.7 36′ 21.7 44′ 25.7 26′ 58.6 43′ 37.3 34′ 59.6 38′ 53.7 40′ 27.7 43′ 15.2 39′ 0.6 42′ 19.9 39′ 28.3 41′ 8.9 43′ 53.5	10.47 10.48 10.53 10.54 10.57 10.59 10.64 10.65 10.70 10.74 10.87 11.00 11.03	9.4 9.5 9.5 9.5 9.5 9.5 9.5	9.8 9.5 9.7 9.8 9.8 9.6 9.8 9.8 9.8 9.8 9.8 9.8 9.8 9.8	9.5 9.3 9.5 9.6 9.4 9.4 9.5 9.9 9.6 9.7 9.6 9.9 10.2	10.05	10.34	10.41 10.25 10.53 10.63 10.45 10.45 10.97 10.59 10.77 10.59 10.69 11.29 10.65 10.81		+0.7 +1.0 +0.8 +0.7 +0.8 +1.0 +1.1 +0.9 +0.9 +1.1 +1.2 +1.4 +1.3	+1.0 +1.2 +1.0 +0.9 +1.2 +1.1 +0.8 +1.1 +1.0 +1.3 +1.1 +0.8 +1.1 +0.8	+0.43 +0.48 + 0.58	+0.23	+0.06 +0.23 0.00 -0.09 +0.04 +0.14 +0.19 -0.32 +0.11 -0.03 +0.28 +0.30 -0.29 +0.38 +0.25

χ Persei.

	χ T CISCI.																	
Lauf. Nr.	Nr.nach Pihl	α 1890	δ 1890	mg	B.D.	P.	B.St.	C:	V.	н.	Schw.	mg-B.D.	mg-P.	mg – B.St.	mg – C.	mg-V.	mg-H.	mg-Schw.
I	78	2 ^h 14 ^m 9.24	+56°44′18″3	6.73	6.7	6.6	6.5	6.41	6.78	6.54	7.21	0.0	1.0+	+0.2	+0.32	-0.05	+0.19	-0.48
2	150	15 12.65	53 2.0	7.11	7.0	7.2	6.8			6.95		+0.1	-0.1	+0.3			+0.16	-0.60
3	144	15 6.47	44 31.1	7.57	7.5	7.7	7.6		7.71	7.46		+0.I	-0.1	0.0	-0.06	-0.14	+0.11	-o.78
4	25 .	13 14.61	39 7.7	7.70	8.2	8.2	9.8	8.23	8.18		10.65	-0.5	-0.5	-2.I	-0.53	-0.48	-0.61	-2.95
5	ΙΙ	12 45.23	29 10.3	7.71	8.2	7.8	9.4			8.41		-0.5	-o.1	-1.7			-0.70	-2.90
6	159	15 24.13	41 47.7	7.88	8.5	8.0		8.35	8.19		10.79	-0.6	-o. I		-0.47	-0.31		-2.91
7	86	14 14.77	38 25.1	8.09	8.5	8.3	7.8		8.30		8.41	-0.4	-0.2	+0.3	-0.19	-0.2 I		-0.32
8	168	15 36.93	42 33.6	8.30	8.6		10.2	8.69	8.40		11.19	-0.3	-0.2	-1.9	-0.39	-0.10		-2.89
9	33	13 26.66	21 35.3	8.52	8.8	7.9	8.2			0 ==	8.78	-0.3	+0.6	+0.3				-0.26
10	77	14 7.83	24 0.7	8.56	8.4	7.9	7.7			8.70	8.55	+0.2	+0.7	+0.9			-0.14	10.0+
II	171 98	15 38.41	21 6.6	8.63 8.66	8.4	8.0	7.9	8 82	8.70		8.78	+0.2	+0.0	+0.5	0.15	-0.04		-0.01 -0.12
12	120	14 21.64 14 38.42	36 26.7 36 19.7	8.71	8.7 8.6	8.5	8.2	0.03	8.57		11.15	1.0+	+0.2	-1.3	-0.17 -0.59	+0.14		-0.12 -2.44
13	232	14 38.42	32 54.5	8.77	9.2	8.7	8.8	9.30	0.57		21.15	-0.4	+0.1	0.0	-0.59	70.14		-2.44
14	72	14 3.98	52 54·4	8.86	9.1	8.9	9.0				9.21	-0.2	0.0	1.0-				-0.35
16	110	14 30.36	46 3.5	8.87	8.9	8.5	8.4	10.0	8.63		9.08	0.0	+0.4	+0.5	-0.14	+0.24		-0.21
17	5	12 31.55	35 29.2	8.93	8.5	8.6	8.4	9.01	0.03	9.23		+0.4	+0.3	+0.5	0.14		-0.30	-0.28
18	100	14 22.80	37 12.8	9.16	9.I	8.8	8.6		9.16).=3	9.31	+0.I	+0.4	+0.6		0.00	3	-0.15
19	22	13 9.06	25 10.2	9.24	9.2	8.8	8.7		,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,		9.35	0.0	+0.4	+0.5				-0.11
20	198	16 13.79	51 8.6	9.26	8.9	8.8	8.8				9.56	+0.4	+0.5	+0.5				-0.30
21	102	14 23.93	36 46.6	9.27	9.1	9.0	8.8		9.21		9.58	+0.2	+0.3	+0.5		+0.06		-0.31
22	112	14 31.77	37 10.0	9.33	9.0	8.8	8.6	9.57	-		9.37	+0.3	+0.5	+0.7	-0.24	+0.32		−ნ.04
23	137	14 57.45	34 59.6	9.34	9.0	8.7	8.6	9.48			9.31	+0.3	+0.6	+0.7	-0.14	+0.10		+0.03
24	89	14 15.17	37 58.3	9.38	9.1	9.1	8.8		9.29		9.58	+0.3	+0.3	+0.6		+0.09		-0.20
25	35	13 27.89	20 53.1	9.40	9.2	8.8	9.2				9.58	+0.2	+0.6	+0.2				-0.18
26	27	13 22.51	39 39.1	9.50	9.2	9.1	8.9	10.09	9.32	9.59	9.60	+0.3	+0.4	+0.6	-0.59	+0.18	-0.09	-0.10
27	183	15 51.41	22 40.7	9.53	9.1	8.9	9.0				9.93	+0.4	+0.6	+0.5				-0.40
28	32	13 25.81	18 38.8	9.54	9.2	8.8	8.8				9.51	+0.3	+0.7	+0.7				+0.03
29	64	13 58.00	37 14.8	9.56	9.3	9.1	9.0	9.88		9.62	9.56	+0.3	+0.5	+0.6	-0.32	+0.09	-0.06	0.00
30	100	15 24.75	40 9.4	9.56	9.4	8.9	8.8	9.82	9.50		9.58	+0.2	+0.7	+0.8	-0.26	+0.06		-0.02
31	223	16 50.83	42 57.5	9.56	9.3	8.8	8.8					+0.3	+0.8	+0.8				. (-
32	61	13 56.61	48 12.0	9.61	9.4	9.1	9.1		9.44		10.23	+0.2	+0.5	+0.5		+0.17		-0.62
33	122	14 43.40	42 15.5	9.61	9.2	9.0	9.2	9.86	9.29	0.26	9.60	+0.4	+0.6	+0.4	-0.25	+0.32	1021	10.0+
34	17	12 53.54	48 18.8	9.70	9.2	8.9	9.0		0.0-	9.36		+0.5	+0.8	+0.7	0.22	10.10	+0.34	-0.31
35	119	14 36.01	46 50.7	9.72	9.3	9.0	-	10.05	9.32		10.03	+0.4	+0.7	+0.5	-0.33	+0.40		-0.31
36	149	15 10.75	30 36.9	9.73	9.4	9.3	9.0	10.47	0.22		9.81	+0.3	+0.4	+0.7 +0.6	-0.59	+0.56		-0.13
37	39	13 32.09	48 1.6 35 8.8	9.88 9.88	9.5	9.2		10.47			9.87	+0.4	+0.7	+0.5	-0.59 -0.15	+0.38		+0.01
38	96 91	14 20.84	35 8.8 38 8.8	9.00	9.4	9.3		10.03	9.50		10.33	+0.5	+0.5	+0.5	0.15	+0.31		-0.41
39	230	16 57.69	49 44.8	9.92	9.3	9.4 9.1	9.4		9.01		10.55	+0.4	+0.8	+0.7		. 0.31		
41	38	13 31.86	38 22.6	9.93	9.5	9.4	-	10.28	0.50	10.05	9.97	+0.4	+0.5	+0.7	-0.34	+0.44	-o.II	-0.03
42	54	13 49.55	47 28.6	9.94	9.5	9.4	/	10.33	- 0		9.97	+0.5	+0.8	+0.7	-0.36	+0.50		-0.02
43	127	14 50.36	34 40.8	10.01	9.4	9.4	9.6	10.20			9.93	+0.6	+0.6	+0.4	-0.19	+0.29		+0.08
44	197	16 13.37	47 18.3	10.01	9.4	9.2	9.2		7.72		10.15	+0.6	+0.8	+0.8				-0.14
45	76	14 7.13	39 41.6	10.06	9.4	9.3		10.25	9.72	9.94	10.07	+0.7	+0.8	+0.7	-0.19	+0.34	+0.12	-0.01
46	142	15 2.51		10.08	9.5	9.5	9.3	-	9.76		10.07	+0.6	+0.6	+0.8		+0.32		10.0+
47	179	15 47.10	42 55.6	10.17	9.5	9.2		10.54			10.19	+0.7	+1.0	+0.8	-0.37	+0.73		-0.02
48	176	15 44.01	53 58.0		, 5	1	9.6				10.43		+0.5	+0.7				-0.17
-	1	3 77.2	33 30.0								13		. 3					

Lauf. Nr.	Nr. nach Pihl	α 1890	δ 1890	mg	B.D.	P.	B.St.	C.	v.	H. S	Schw.	mg-B.D.	mg-P.	mg – B.St.	mg-C.	mg-V.	mg – H	. mg - Schw.
49	206	2h 16m26s42	+56° 35′ 20″ 3	10.31	9.5	9.3	9.3					+0.8	+1.0	+1.0				
50	155	15 17.68	37 28.0	10.33	7.3	9.8		10.65		1	0.41		+0.5	+0.8	-0.32			-0.08
51	194	16 9.63	44 8.1	10.33	9.5	9.5	9.5	,			0.39	+0.8	+0.8	+0.8	1.5-		1	-0.06
52	220	16 56.51	29 31.7	10.36	1	9.3	9.6				3,		+1.1	+0.8				
53	233	17 7.61	39 52.6	10.39		9.5	9.3						+0.9	+1.1				
54	81	14 10.69	50 4.7	10.46		9.6	9.7			10	0.63		+0.9	+0.8				-0.17
55	231	17 0.95	52 40.4	10.48		9.1	9.7						+1.4	+0.8				
56	138	14 59.86	53 41.1	10.50		9.6	9.8				0.61		+0.9	+0.7				-0.11
57	34	13 28.14	38 8.8	10.62		9.7		11.24	9.90	10	0.65		+0.9	+0.5	-0.62	+0.72		-0.03
58	225	16 55.29	51 10.3	10.65		9.3	10.0						+1.4	+0.7			1	
59	140	15 1.41	27 53.2	10.66		9.5	9.4				0.67		+1.2	+1.3			1	-0.01
60	69	14 1.21	27 38.6	10.70	9.5	9.6	9.9				0.43	+1.2	+1.1	+0.8				+0.27
61	41	13 33.20	51 3.6	10.72	9.5	10.0	10.0				0.75	+1.2	+0.7	+0.7				-0.03
62	178	15 46.36	34 24.2	10.72		9.9	9.9				0.55		+0.8	+0.8				+0.17
63	196	16 9.73	42 16.7	10.73		10.0	10.0				0.91		+0.7	+0.7				-0.18
64	24	13 14.37	30 22.2	10.74			10.0				0.97		+0.5	+0.7	1			-0.23
65	133	14 54.78	46 47.0	10.74	9.5	10.0	1	11.18			0.69	+1.2	+0.7	+0.7	-0.44			+0.05
66	141	15 1.45	41 48.8	10.74		9.9		10.78			0.59		+0.8	+0.8	-0.04			+0.15
67	126	14 50.20	31 30.1	10.77		9.8	9.8				0.59		+1.0	+1.0			1	+0.18
68	47	13 40.22	42 56.4	10.81		10.1		11.12			0.53		+0.7	+0.7	-0.31			+0.28
69	146	15 8.67	17 1.5	10.84		10.0	9.9				0.47		+0.8	+0.9	0.00			+0.37
70	152	15 13.62	47 33.9	10.84		9.9		11.12			0.73		+0.9	+1.1	-0.28			+0.11
71	93	14 18.62	40 22.7	10.88		10.0		11.00			0.57		+0.9	+1.2	-0.12			+0.31
72	147	15 10.02	41 32.6	10.96		10.0				11	0.67	1	+1.0	+0.9				+0.29
73	204	16 23.11	37 45.5	10.99	0.5	10.0							+1.0	+0.3	1			10.22
74	29 169	13 22.92	51 13.0	11.00	9.5		1.01	11.37			0.77	+1.5	+0.0	+0.9	0.27			+0.23
75	220	15 37.19 16 46.58	48 54.3 27 16.2	11.00		9.7	9.6	11.5/		1	1.15		+1.3	+1.4	-0.37			-0.15
76		13 49.86	24 28.2	11.05		10.1	9.7			114	0.63		+1.0	+1.4				+0.42
77 78	55	14 34.86	40 38.3	11.05	0.5	10.0					0.65	+1.6	+1.1	+1.1				+0.40
79	234	17 13.97	21 32.7	11.10	9.3		10.0			,	0.03	4-1.0	+1.3	+1.1				7-0.40
80	26	13 21.61	29 43.7	11.11		10.2	9.7			Te	0.89		+0.9	+1.4				+0.22
81	212	16 32.40	23 28.5	11.11		9.9	10.0				0.09		+1.2	+1.1				10.22
82	153	15 14.30	38 2.1	11.14			10.0			L	0.71		+1.1	+1.1				+0.43
83	123	14 44.12	43 59.0	11.19		10.2					0.83		+1.0	+1.0				+0.36
84	236	17 16.70	50 5.9	11.19		10.0					٦		+1.2	+1.2				
85	135	14 57.38	32 57.1	11.20			10.2			10	0.79		+1.1	+1.0				+0.41
86	125	14 47.54	32 16.2	11.23			10.0	,			0.71		+1.3	+1.2				+0.52
87	218	16 45.40	30 41.6	11.23			10.1						+1.3	+1.1				
88	121	14 41.75	33 3.0	11.27		10.0	10.1	1		10	0.79		+1.3	+1.2				+0.48
89	136	14 57.34	36 8.8	11.27		10.2	10.3	11.31		. 1	1.07		+1.1	+1.0	-0.04			+0.20
90	129	14 52.17	40 32.2	11.28		9.9	9.8			I	0.95		+1.4	+1.5				+0.33
91	199	16 16.12	19 16.9	11.28		9.8	10.3			110	0.87		+1.5	+1.0				+0.41
92	132	14 53.42	40 49.8	11.31		9.9	9.8			I	1.03		+1.4	+1.5				+0.28
93	79	14 10.10	35 41.5	11.34		10.2		11.33		I	0.83		+1.1	+1.1	+0.01			+0.51
94	226	16 55.15	25 44.4	11.35			II.I						+1.3	+0.3				
95	174	15 40.00	53 16.8	11.38		10.2				I	1.31		+1.2	+1.1				+0.07
96	221	16 47.57	22 58.2	11.52		10.0							+1.5	+1.4				
97	235	17 15.91	26 57.6	11.58		10.2	0.11						+1.4	+0.6				

Beachtenswert ist das Resultat der Vergleichung meiner Helligkeitswerte mit denen der anderen Beobachter. Ordnet man die Differenzen mg—B.D. nach den Helligkeiten der Bonner Durchmusterung und faßt sie zu Mittelwerten zusammen, so ergibt sich:

Anzahl ler Sterne	mg - B.D.
17	+0.02 +0.22
23 23	+0.31 +0.49 +0.93
	17 13 23

Oertel, Pihl, Bronsky und Stebnitzky haben im großen und ganzen ihre Schätzungen an die Argelandersche Skala angeschlossen. Deshalb ist der Gang in den Differenzen mg—O., mg—P. und mg—B.St. ähnlich wie in den mg—B.D. nur bei den schwächeren Sternen ist das Resultat etwas günstiger.

Lindemann hat seine ganzen Messungen an den Oertelschen Stern 1 angeschlossen, den er mit 6.5 mg (nach der B.D.) offenbar zu hell ansetzte. Daher sind seine Größen alle etwas zu klein. Addiert man zu ihnen den Mittelwert der Differenzen mg—L. gleich +0.35 mg, so stimmen sie mit den meinen ziemlich gut überein Die verhältnismäßig große Abweichung des Sterns 2 und auch die etwas geringere von 4 und 5 ist wohl durch die Zusammendrängung mehrerer Sterne zu erklären.

Die Differenzen mg-C. zeigen ebenfalls keinen ausgesprochenen Gang mit der Helligkeit, sie schwanken um den Betrag -0.27 mg.



Die Differenzen mg —V. zeigen dagegen ein Anwachsen mit der Sterngröße. Es ist die Vogelsche Skala bedeutend enger als die meinige. Bildet man Mittelwerte, so ergibt sich:

mg	Anzahl der Sterne	mg –V.
6.73 bis 9.00	9	-0.11
9.01 » 9.50	6	+0.13
9.51 » 10.00	10	+0.32
10.01 » 10.62	5	+0.48

Die Havardgrößen stimmen mit den meinigen hinreichend gut überein. Eine Ausnahme machen nur die zwei roten Pihlschen Sterne II und 25. Überhaupt messe ich auch im Vergleich zu den anderen Beobachtern (mit Ausnahme von Lindemann) rote Sterne auffallend hell.¹)

Was schließlich die Schwarzschildschen Größen betrifft, so ist, wie die Tabelle zeigt, in den Differenzen mg-Schw. ein Gang vorhanden. Und zwar wachsen sie

bis zu den Sternen 11. Größe sehr regelmäßig, dann etwas schneller an. Im Hinblick auf die letztere Erscheinung möchte ich bemerken, daß Schwarzschild selbst schreibt, es spreche manches dafür, daß bei einer richtigen Fortsetzung der Helligkeitsskala seine Größen für die schwächeren Sterne in h und χ Persei einer positiven Korrektion bedürften.

		mg	Anzahl der Sterne	mg – Schw.
1	9.01 9.51 10.01	bis 9.00 » 9.50 » 10.00 » 10.50 » 11.00 » 11.58	20 16 26 22 28	-0.25 -0.15 -0.08 -0.01 +0.08 +0.35

Bei der Bildung der Mittelwerte von den Differenzen mg—Schw. wurden die Pihlschen Sterne 11, 25, 120, 159, 168 und der Oertelsche Stern 35, welche photographisch um 2 bis 3 Größenklassen schwächer als optisch und auch eihrer rötlichen Farbe nach von abweichendem Spektraltypus sind, ausgeschlossen.

¹) Nach Ansicht von Prof. Wolf ist dies durch die für Rot besonders eng gedrängte chromatische Korrektion des Merzschen Objektives verursacht.